



Europäisches Patentamt
European Patent Office
Office européen des brevets

(11) Veröffentlichungsnummer:

0 143 282 *per For*
A2

(12)

EUROPÄISCHE PATENTANMELDUNG

(21) Anmeldenummer: 84111968.8

(51) Int. Cl.: **G 01 J 5/00, G 01 J 3/28**

(22) Anmeldetag: 05.10.84

(30) Priorität: 26.11.83 DE 3343043
19.04.84 DE 3414984

(71) Anmelder: Deutsche Forschungs- und Versuchsanstalt
für Luft- und Raumfahrt e.V., D-5300 Bonn (DE)

(43) Veröffentlichungstag der Anmeldung: 05.06.85
Patentblatt 85/23

(72) Erfinder: Tank, Volker, Dipl.-Ing., Stegenerstrasse 4,
D-8088 Echling a.A. (DE)

(84) Benannte Vertragsstaaten: DE FR GB IT NL SE

(74) Vertreter: von Kirschbaum, Albrecht, Dipl.-Ing.,
Hermann-Ehlers-Strasse 21a, D-8034 Germering (DE)

(54) Verfahren zur berührungslosen, emissionsgradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes.

(57) Es ist ein Verfahren zur berührungslosen, emissionsgradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur von Objekten geschaffen. Bei diesem Verfahren nimmt das jeweilige Objekt zwei, drei oder mehr verschiedene Temperaturen an (oder wird auf zwei oder mehr Temperaturen gebracht oder nimmt diese selbst ein), und in vier oder mehr Spektralbereichen im infraroten und/oder sichtbaren Wellenlängenbereich werden jeweils Strahlungsmessungen der vom Objekt ausgehenden Strahlung durchgeführt. Aus diesen Meßwerten werden exakt oder sogar ausgleichend die jeweiligen Objekttemperaturen sowie ebenso alle übrigen unbekannten Größen (spektraler Emissionsgrad des Objekts, Umgebungstemperatur, etc.) bestimmt. Ferner wird bei einem Verfahren und einer Vorrichtung zur berührungslosen, emissionsgradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes, wobei in n Wellenlängenbereichen im Ultravioletten, Sichtbaren und/oder Infraroten Strahldichten oder -stärken erfaßt werden, ein Meßobjekt nacheinander von einer Anzahl Strahlungsquellen bestrahlt. Hierbei wird die von den verschiedenen Strahlungsquellen nacheinander abgegebene Strahlung über eine spezielle Optik auf das Meßobjekt geleitet. Mit Hilfe der bei der nacheinander erfolgenden Strahlung jeweils durchgeführten Spektralmessungen wird ein bestimmtes bzw. ein überbestimmtes Gleichungssystem erhalten, aus welchem

dann neben verschiedenen anderen Werten die Temperatur des Meßobjektes als dessen wahre Temperatur erhalten wird.

EP 0 143 282 A2

1

Verfahren zur berührungslosen, emissionsgradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes

5

Die Erfindung betrifft ein Verfahren zur berührungslosen, emissionsgradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes nach dem Oberbegriff des Anspruchs 1 oder 15.

10 Es kann die Strahlungsmessung der Temperatur von natürlichen oder künstlichen Objekten im infraroten und/oder sichtbaren Spektralbereich erfolgen. Die große Bedeutung einer berührungslosen, emissionsgradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur von Objekten für die Forschung und
15 insbesondere für die Industrie ist hinlänglich bekannt.

Es ist bereits ein Verfahren und eine Vorrichtung zur berührungslosen Strahlungsmessung der Temperatur eines natürlichen oder künstlichen Objektes vorgeschlagen worden.

20 Bei diesem Verfahren wird aus einer Reihe von zwei (drei) oder mehr Strahlungsmessungen in begrenzten (besonders ausgewählten) Spektralbereichen die Objekttemperatur, der Emissionsgrad des Objektes und die Umgebungstemperatur (aus der am Objekt reflektierten Umgebungsstrahlung) ausschließlich rechnerisch bestimmt (P 33 21 874.9). Der Nachteil dieses Verfahrens zeigt sich dann, wenn Messungen beispielsweise in n Spektralbereichen durchgeführt werden, da dann n voneinander unabhängige Gleichungen in folgender Form vorliegen:

30
$$L_{M, \lambda_i} = \epsilon_i \cdot L_{T_{Obj}, \lambda_i} + (1 - \epsilon_i) L_{T_{Umg}, \lambda_i} \quad (1)$$

wobei

L_{M, λ_i} die gemessene Strahldichte bei der Wellenlänge λ_i ist,

35 L_{T_{Obj}, λ_i} die nach Planck berechnete Strahldichte eines schwarzen Körpers der Temperatur T_{Obj} bei der Wellenlänge λ_i ist,

- 1 ε_i der Emissionsgrad des Objekts bei der Wellenlänge λ_i ist,
- $L_{T_{Umgebung}, \lambda_i}$ die nach Planck berechnete Strahldichte eines schwarzen Körpers der Temperatur $T_{Umgebung}$ bei der
- 5 Wellenlänge λ_i ist,
- $(1 - \varepsilon_i)$ der Reflexionsgrad des Objekts bei der Wellenlänge λ_i ist,
- T_{Obj} die wahre Objekttemperatur und
- $T_{Umgebung}$ die wahre Umgebungstemperatur ist.
- 10

Das bedeutet aber, es gibt unter der Voraussetzung einer homogenen Umgebungstemperatur und einer homogenen Objekttemperatur $n + 2$ unbekannte Größen, nämlich n unbekannte spektrale Emissionsgradwerte ε_i und die unbekannten Temperaturen

15 T_{Obj} und $T_{Umgebung}$. Nachdem somit in n Gleichungen $n + 2$ Unbekannte vorliegen, ist das System so nicht lösbar. Der Nachteil solcher weiterentwickelter Temperaturmeßverfahren ist also darin zu sehen, daß dann vereinfachende Annahmen getroffen werden müssen, die wiederum dazu führen, daß die ermittelten

20 Temperaturen (Objekt- und Umgebungstemperatur) und Emissionsgradwerte nicht exakt sind, und daß darüber hinaus im allgemeinen Meßfehler ebenfalls das oder die Ergebnisse beeinflussen.

25 Es ist deshalb Aufgabe der Erfindung, ein Verfahren zur berührungslosen emissionsgradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes derart zu verbessern, daß damit nicht nur ohne vereinfachende Annahmen die Objekttemperatur, spektrale Emissionsgradwerte und die Umgebungstemperatur (oder Umgebungstemperaturen bei einer thermisch inhomogenen Umgebung) exakt ermittelt werden können, sondern daß darüber hinaus auch ein Ausgleich unterschiedlicher Meßfehler bewirkt wird. Gemäß der Erfindung ist diese Aufgabe bei einem Verfahren nach dem Oberbegriff des Anspruchs 1 durch

35 die Merkmale im kennzeichnenden T 11 des Anspruchs 1 gelöst. Vorteilhafte Weiterbildungen der Erfindung sind in den Unteransprüchen 2 bis 14 angegeben.

1 Ferner ist es Aufgabe der Erfindung ein Verfahren und eine
 Vorrichtung zur berührungslosen, emissionsgradunabhängigen
 Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes zu schaf-
 fen, mittels welchem bzw. welcher ein bestimmtes oder
 5 Überbestimmtes Gleichungssystem erhalten werden kann, ohne
 daß hierzu die Objekttemperatur oder die Umgebungstempla-
 tur oder andere von der verwendeten Vorrichtung unabhängi-
 ge Größen geändert werden müssen. Gemäß der Erfindung ist
 dies bei einem Verfahren zur berührungslosen, emissions-
 10 gradunabhängigen Strahlungsmessung der Temperatur eines
 Objektes nach dem Oberbegriff des Anspruchs 15 durch die
 Merkmale im kennzeichnenden Teil des Anspruchs 15 erreicht.
 Vorteilhafte Weiterbildungen des erfindungsgemäßen Verfah-
 rens sind in den Unteransprüchen 16 und 17 angegeben. Ferner
 15 ist die gestellte Aufgabe mittels einer Vorrichtung zur
 Durchführung des Verfahrens durch die Merkmale im kenn-
 zeichnenden Teil des Anspruchs 18 gelöst. Vorteilhafte Wei-
 terbildungen der erfindungsgemäßen Vorrichtung sind in den
 Unteransprüchen 19 bis 21 angegeben.

20

Das Verfahren nach den Ansprüchen 1 bis 14 basiert auf
 folgenden Gleichungen;

25
$$L^1_{M, \lambda_i} = r_i \cdot T_i \{ \varepsilon_i \cdot L_{T1_{Obj}, \lambda_i} + (1 - \varepsilon_i) L_{T_{Umg}, \lambda_i} \} \quad (2)$$

$$L^2_{M, \lambda_i} = r_i \cdot T_i \{ \varepsilon_i \cdot L_{T2_{Obj}, \lambda_i} + (1 - \varepsilon_i) L_{T_{Umg}, \lambda_i} \} \quad (3)$$

für $i = 3, \dots, n$

30 wobei

L^1_{M, λ_i} die gemessen Strahldichte bei der Wellenlänge
 λ_i (Zentrumswellenlänge) und der Objekttempe-
 ratur $T1$ ist;

35 L^2_{M, λ_i} die gemessene Strahldichte bei der Wellenlänge
 λ_i und der Objekttemperatur $T2$ ist;

r_i die spektrale Empfindlichkeit des Meßgeräts
 bei der Wellenläng λ_i ist;

- 1 τ_i die Transmission der Atmosphäre bei der Wellenlänge λ_i ist;
 $T1_{Obj}$ die Objekttemperatur T1 und
 $T2_{Obj}$ die Objekttemperatur T2 ist.

5

Hierbei gilt explizit:

$$L_{T1_{Obj}} = \frac{c_1}{\pi \lambda^5} \cdot \frac{1}{\frac{c_2}{\lambda \cdot T1_{Obj}} - 1} \quad (4)$$

10

wobei

- $c_1 = 3,7418 \text{ [W cm}^2 \text{ } \mu\text{m}^4 \text{]}^{-1}$; $c_2 = 1,4388 \text{ [} \mu\text{m K]}$; $\pi = 3,141843$
 $L_{T1_{Obj}}$ die Strahldichte nach Planck für einen Schwarzen Körper der Temperatur $T1_{Obj}$,
 λ die Wellenlänge [μm] und
 $T1_{Obj}$ die Objekttemperatur T1 [K] ist.

- Gl.(4) gilt entsprechend auch für $T2_{Obj}$. Die Gleichungen (2) und (3) beschreiben vollständig die Strahldichte, die an natürlichen Objekten gemessen wird, nämlich die Summe aus emittierter Strahlung, die durch die Temperatur und den spektralen Emissionsgrad des Objekts bedingt ist, und aus reflektierter Umgebungsstrahlung (die durch die Umgebungstemperatur und den Reflexionsgrad $\xi_i = 1 - \epsilon_i$ des Objektes bedingt ist.)

- Hat ein interessierendes Objekt die Temperatur $T1_{Obj}$ und sind beispielsweise nur die Wellenlängen (Zentrumswellenlängen) λ_i des verwendeten Spektralmeßgeräts bekannt (und ist die Breite aller Spektralbereiche identisch), dann enthält die Gl.(2) für n Spektralbereiche die unbekannten Faktoren: $T1_{Obj}$, T_{Umg} , r_i , τ_i und ϵ_i . Es liegen also $2n + 2$ unbekannte Faktoren vor; dabei wurde vorausgesetzt, daß die Faktoren r_i (die spektrale Empfindlichkeit des Meßgeräts) und τ_i (der Transmissionsgrad der Atmosphäre) nur als Produkt, als

1 welches sie auftauchen, ermittelt werden sollen, und die
Kenntnis der einzelnen Faktoren hier nicht interessiert.

Den $2n + 2$ Unbekannten stehen bei Gl.(2) nur n Meßwerte ge-
5 gegenüber; eine (exakte) Lösung des Systems ist also nicht
möglich. Ändert nun das Objekt seine Temperatur auf den Wert
 $T_{2\text{Obj}}$, so gilt zusätzlich Gl.(3); damit kommt einerseits
eine weitere Unbekannte hinzu, nämlich $T_{2\text{Obj}}$, und anderer-
seits kommen aber n weitere Meßwerte hinzu. Somit stehen $2n$
10 Meßwerten $2n + 3$ Unbekannte gegenüber, so daß auch dieses
System nicht exakt lösbar ist. Ändert nun das Objekt seine
Temperatur auf den Wert $T_{3\text{Obj}}$, so liegen $2n + 4$ Unbekannte
gegenüber $3n$ Meßwerten vor; d.h. für $n = 4$ Spektralbereiche
(in denen gemessen wird) ist das System mit 12 Meßwerten und
15 12 Unbekannten bereits exakt lösbar (wobei der Ausdruck
exakt unter der Annahme zu verstehen ist, daß die Messungen
fehlerfrei sind). Wird in $n = 5$ Spektralbereichen gemessen,
so ist das Gleichungssystem mit 15 Messungen und 14 Unbe-
20 kannten bereits überbestimmt; die Lösung erfolgt also itera-
tiv (durch eine Ausgleichsrechnung), wobei durch die Überbe-
stimmung ein Ausgleich von Meßungenauigkeiten bewirkt wird.

Die Differenz der Anzahl der Meßwerte und der Anzahl der Un-
bekannten $3n - (2n + 4) = n - 4$ gibt dabei an, wie groß die
25 Zahl der Meßwerte ist, die zusätzlich zur Zahl der zur Lö-
sung notwendigen Meßwerte zum Ausgleich der Meßungenauigkei-
ten beiträgt.

Die obigen Ausführungen gelten natürlich nur, wenn zu den
30 Zeitpunkten der Messungen r_i , Z_i und $T_{\text{Um}}g$ konstant sind, was
bei unverändertem Meßaufbau und unveränderter Umgebung und
wenn die Zeiten zwischen den Messungen nicht lang sind, si-
chergestellt ist, und wenn ferner ε_i für $T_{1\text{Obj}}$, $T_{2\text{Obj}}$ und
 $T_{3\text{Obj}}$ jeweils denselben Wert hat, eine Forderung, die in
35 weiten Temperaturbereichen von den meisten Materialien und
Objekten erfüllt wird. Erst im Bereich von hohen Temperatu-
ren (Glut) und bei der Änderung von Aggregatzuständen kommt

1 es zu einer deutlichen Temperaturabhängigkeit des Emissions-
grades.

Zur Durchführung des Verfahrens wird also die spektrale
5 Strahldichte des Objekts bei drei verschiedenen Objekttempe-
raturen z.B. in jeweils $n = 4$ Spektralbereichen aufgenommen,
und aus diesen 12 Meßwerten werden die 12 unbekannten Größen
exakt bestimmt. Ist $n > 4$, so liegen $n - 4$ Meßwerte vor,
die durch den Ausgleich von Meßungenauigkeiten zur Genauig-
10 keit der Ergebnisse beitragen.

Natürlich ist es möglich, das verwendete Spektrometer in be-
kannter Art zu eichen, d.h. seine spektralen Empfindlich-
keitswerte r_i (mit Hilfe von Eichstrahlern, d.h. schwarzen
15 Körpern) zu ermitteln und zusätzlich seine Spektralbereiche
so auszuwählen, daß sie in Bereichen hoher atmosphärischer
Transmissionsgrade τ_i liegen, so daß $\tau_i = 1$ gesetzt werden
kann. (Solche Bereiche lassen sich in bekannter Weise durch
Messung oder Modellrechnung - beispielsweise mit Hilfe der
20 "LOWTRAN"- und "HITRAN"-Modelle - für jede Meßentfernung er-
mitteln.) Es wird damit die Zahl der unbekannten Größen auf
 $n + 2$ verringert, so daß durch Messungen bei zwei (2) Tempe-
raturen des Objekts, welche zu $2n$ Meßwerten führen, für $n = 2$
bereits 4 Unbekannte und 4 Meßwerte vorliegen und somit eine
25 Lösung möglich ist, und für $n > 2$ jeweils $n - 2$ Meßwerte
einen Ausgleich bewirken.

Natürlich können noch weitere unbekannte Größen eingeführt
werden, wie z.B. in thermisch inhomogener Umgebung verschie-
30 dene Umgebungstemperaturen etc., welche bei einer entspre-
chend großen Anzahl n der Spektralbereiche und einer entspre-
chenden Anzahl verschiedener Objekttemperaturen exakt oder
sogar ausgleichend ermittelt werden können.

35 Ebenso ist es möglich, alle einmal gewonnenen Erkenntnisse
in folgenden Meßschritten zu nutzen; ist beispielsweise der
Temperaturbereich g funden, in dem der Emissionsgrad tempe-

1 raturunabhängig ist, so kann der einmal ermittelte spektrale
Emissionsgrad ϵ_i bei den folgenden Messungen als bekannt
verwendet werden. Das heißt, solange die Objekttemperatur in
dem bestimmten Bereich liegt, kann jede Spektralmessung bei
5 nur einer Temperatur des Objekts bereits ausgleichend zur
Bestimmung der Objekttemperatur und der Umgebungstemperatur
verwendet werden; dies gilt entsprechend auch für die spek-
trale Empfindlichkeit r_i des Spektrometers und den Transmis-
sionsgrad τ_i der Atmosphäre (welche beide natürlich tempe-
10 raturunabhängig sind). Sind beispielsweise diese Größen (ϵ_i ,
 $\tau_i \cdot r_i$) mit $n = 4$ und aus $3n = 12$ Meßwerten ermittelt, ge-
nügen in den weiteren Schritten $n = 4$ Meßwerte zur ausglei-
chenden Bestimmung der zwei Unbekannten T_{Obj} und T_{Umg} . Es
ist also für sehr viele Anwendungen möglich, das Meßobjekt
15 nur einmal oder nur in größeren Zeitabständen zu Kontroll-
zwecken bei mehreren Temperaturen, was auch durch künstliche
Heizung erreichbar ist, zu vermessen und die daraus gewonne-
nen Größen beispielsweise für Überwachungen in längeren
Zeiträumen zu verwenden.

20

Mit dem erfindungsgemäßen Verfahren ist es also nicht nur
möglich, die Temperatur eines Objektes exakt zu ermitteln,
sondern es können auch sein spektraler Emissionsgrad und die
Temperatur der Umgebung (oder die Temperaturen thermisch in-
25 homogener Umgebung) ermittelt werden. Ein ganz besonderer
Vorteil ist dabei, daß außerdem aus der Strahlungsmessung
des Objektes - also ohne eine gesonderte Eichung - auch der
Einfluß der spektralen Empfindlichkeit des Meßgeräts und der
Atmosphäre bestimmt wird. Das Verfahren ist also "selbstka-
30 librierend" und ein Driften der spektralen Empfindlichkeit
des Meßgeräts verfälscht die Meßergebnisse nicht; damit ist
eine Eichung und Nacheichung des Meßgeräts nicht erforder-
lich, was ein unschätzbarer Vorteil für routinemäßig ver-
wendete Meßgeräte ist.

35

Ein weiterer besonderer Vorteil des erfindungsgemäßen, vor-
stehend beschriebenen Verfahrens besteht darin, daß bei

- 1 einer entsprechend hohen Anzahl der Spektralbereiche und/
oder der Objekttemperaturen die Meßergebnisse ausgleichend
ermittelt, d.h. Meßungenauigkeiten ausgeglichen werden.
- 5 Gemäß einer bevorzugten Ausführungsform der erfindungsge-
mäßen Vorrichtung weist diese m ($m \geq 1$) Strahlungsquel-
len auf, die beispielsweise für Messungen im infraroten
Bereich auf m verschiedene Temperaturen aufgeheizt werden
und dadurch m verschiedene Intensitäten haben. Mit Hilfe
10 einer entsprechenden Optik und Mechanik wird die Strah-
lung einer jeden der m Strahlungsquellen nacheinander auf
das Objekt, dessen Temperatur zu bestimmen ist, gelenkt,
und zwar zweckmäßigerweise so, daß diese Strahlung sowohl
den Winkelbereich des verwendeten Spektrometers als auch
15 dessen auf dem Objekt überdeckte Fläche vollständig aus-
leuchtet. Anders ausgedrückt bedeutet dies, daß der Raum-
winkel der erfindungsgemäßen Vorrichtung gleich dem oder
größer als der des Spektrometers ist.
- 20 Selbstverständlich sind die Strahlungsquellen den Spek-
tralbereichen der Messung anzupassen, d.h. im Infraroten
werden Schwarzkörper, beispielsweise Hohlraumstrahler ver-
wendet, die im Übrigen auch im sichtbaren Bereich verwen-
25 det werden können; darüber hinaus können beispielsweise
auch Wolframbandlampen oder Quarzhalogenlampen usw. ver-
wendet werden. Im Ultraviolett kommen beispielsweise
u.a. Bogenlampen zur Anwendung. Für alle Spektralbereiche
eignen sich jedoch besonders entsprechende Laser bzw. La-
30 serdioden, wie nachstehend noch im einzelnen erläutert
wird.

Nachfolgend wird die Erfindung unter Bezugnahme auf die an-
liegenden Zeichnungen im einzelnen näher erläutert. Es zei-
35 gen:

- 1 Fig.1 und 2 graphische Darstellungen des Transmissionsgrades der Atmosphäre in Abhängigkeit von der Wellenlänge für Weglängen von 1 m bzw. 3 m, die mit dem Modell "Lowtran 5" unter Verwendung des Modells "Sommer in mittlerer Breite" bei einer spektralen Auflösung von 5cm^{-1} in einer Höhe von 0,5km bei einer Sichtweite von 23km berechnet sind;
- 5
- 10 Fig.3 eine schematische Darstellung einer Vorrichtung zur Durchführung des Verfahrens nach den Ansprüchen 1 bis 14;
- Fig. 4 schematisch eine ausführliche Darstellung beispielsweise einer Strahlungsmessung, wobei die wichtigsten Strahlungsteile angegeben sind;
- 15
- Fig. 5 eine schematische Darstellung einer Vorrichtung zur Durchführung des Verfahrens nach den Ansprüchen 15 bis 17 mit m Strahlungsquellen;
- 20
- Fig. 6 eine schematische Darstellung einer fokussierbaren Optik aus einem Strahlteiler mit nachgeordnetem Teleskop, und
- 25
- Fig. 7 eine weitere schematische Darstellung einer Vorrichtung zur Durchführung des Verfahrens nach den Ansprüchen 15 bis 17 mit n Strahlungsquellen in Form von Laserdioden.
- 30

Der Transmissionsgrad der Atmosphäre in Fig.1 und 2 ist für einen Wellenlängenbereich von $1\mu\text{m}$ bis $15\mu\text{m}$ dargestellt. Das Verfahren gemäß der Erfindung ist selbstverständlich nicht auf diesen Wellenlängenbereich beschränkt, sondern vom ul-

35

1 travioletten Spektralbereich kontinuierlich bis zum sehr
 langwelligen Infrarotbereich, also bis in den Bereich der
 Millimeterwellen anwendbar. Der in den Fig.1 und 2 darge-
 stellte Bereich, einschließlich des nicht sichtbaren Spek-
5 tralbereichs ist allerdings besonders gut zur Durchführung
 des Verfahrens bei den üblicherweise vorkommenden, natürli-
 chen und künstlich erzeugten Temperaturen der Umwelt ein-
 schließlich industrieller Prozesse geeignet. Natürlich ist
 für Weglängen von 1m bis 3m im sichtbaren Spektralbereich
10 der Transmissionsgrad der Atmosphäre gleich eins ($\tau_i = 1$).

 Zur Durchführung des Verfahrens gemäß der Erfindung werden
 u.a. aus Energiegründen (Strahlungsenergie) Spektralbereiche
 ausgewählt, in denen der Transmissionsgrad der Atmosphäre
15 nahe an eins ($\tau_i = 1$) ist; wie aber aus den Fig.1 und 2
 ersichtlich, ist durchaus der gesamte dort dargestellte Be-
 reich geeignet. Für größere Weglängen wird der Transmissions-
 grad der Atmosphäre in bestimmten Bereichen (z.B. etwa von
 2,6 μ m bis 2,8 μ m oder etwa von 5,5 μ m bis 7,3 μ m, etc.) gleich
20 null ($\tau_i = 0$); eine Messung in solchen Bereichen ist dann
 natürlich nicht mehr sinnvoll; das Verfahren führt aber auch
 mit solchen Meßwerten noch zu einem Ergebnis, wenn neben
 diesen Meßwerten noch genügend andere vorhanden sind, in de-
 nen Strahlung vom Objekt zum Meßgerät gelangt, solange die
25 Anzahl der Unbekannten gleich der oder kleiner als die An-
 zahl der Meßwerte (die noch Strahlungsenergie enthalten) ist.

 Bei dem in Fig.3 dargestellten Ausführungsbeispiel wird die
 von einem Objekt O ausgehende Strahlung von einem Teleskop T
30 eines Interferometerspektrometers IFS (eines Interferome-
 ters nach Michelson) gesammelt und über eine Kollimatorlinse
 KL in das Interferometer gelenkt. In dem Interferometer IFS
 wird in bekannter Weise mittels eines Strahlteilers ST,
 eines festen Spiegels S_1 und eines beweglichen Spiegels S_2
35 sowie einer Feldlinse FL unter Einbeziehung eines Detektors
 DO ein Interferogramm der einfallenden Strahlung erzeugt.
 Das Interferogramm wird in Form eines elektrischen Signals

1 in einem elektrischen Verstärker V verstärkt und von einem
Analog-Digitalwandler digitalisiert, und zwar mit Hilfe
eines Wandleraktes, der in bekannter Weise unter Zuhilfenahme
eines weiteren festen Spiegels RS_1 , eines weiteren
5 Strahlteilers RST eines Referenzinterferometers, eines weiteren
Detektors DL des Referenzinterferometers und eines
Ausgangsverstärkers RV aus den in dem Referenzinterferometer
zur Positionsmessung des Spiegels S_2 verwendeten Laserlichts
eines Lasers L (beispielsweise eines HeNe-Lasers) ge-
10 wonnen wird.

Die digitalisierten Meßwerte (Interferogrammwerte) werden
entweder unmittelbar in einem Mikrorechner durch eine mathematische
Fouriertransformation in das Spektrum der eingefal-
15 lenen Strahlung umgerechnet und dann als Spektrum in einem
dem Mikrorechner zugeordneten Digitalspeicher abgespeichert,
oder erst auf diesem Speicher abgelegt und später transformiert.
Gleichartige Messungen erfolgen nach Änderung der Objekttemperatur
oder der Umgebungstemperatur, o.ä.. Nach der
20 Berechnung aller entsprechenden Spektren, die in Abhängigkeit
von der spektralen Auflösungskraft des Interferometers
je eine Anzahl von einigen zehn bis zu mehreren zehntausend
oder mehr spektralen Meßwerten enthalten, wird aus allen
Spektralwerten und/oder aus einer größeren oder kleineren
25 Zahl ausgewählter Werte und/oder aus verschiedenen Gruppen
ausgewählter Werte das Gleichungssystem
gebildet und gelöst oder ausgleichend gelöst. Alle ermittelten
Werte oder einzelne, wie beispielsweise nur die Objekttemperat-
uren, können dann mit Hilfe eines Anzeigegeräts an-
30 gezeigt werden.

Der Mikrorechner verfügt über eine Befehlseingabeeinheit,
über die alle das Verfahren betreffenden Befehle in bekannter
Weise flexibel aufgerufen, verknüpft, gestartet, etc.
35 werden können (beispielsweise Datenaufnahme vom Interferometerspektrometer,
Fouriertransformation, Aufstellung und Lösung des Gleichungssystems etc.).

1 In Abwandlung der Ausführungsform nach Fig. 3 ist es auch
 möglich, andere Spektralradiometer zu verwenden (beispiels-
 weise Filterradiometer). Grundsätzlich kann dabei eine be-
 liebig Anzahl von Spektralbereichen unter der Bedingung
 5 verwendet werden, daß das Gleichungssystem lösbar ist. Die
 Speicherung, Verarbeitung und Ausgabe der Meßwerte und der
 Ergebnisse kann auf verschiedenen Medien und Rechnern durch-
 geführt werden. Da im allgemeinen eine möglichst geringe An-
 zahl von Meßwerten erforderlich sein soll, ist zur Datener-
 10 fassung und Berechnung der Ergebnisse ein Mikrorechner aus-
 reichend, so daß die beschriebene Vorrichtung zur Durchfüh-
 rung des Verfahrens auch bei Verwendung einfacher,
 fortschrittlicher (bisher recht aufwendiger) Interferometer-
 spektrometer als transportables Gerät gestaltet werden kann,
 15 das breite und wirtschaftliche Anwendungsmöglichkeiten er-
 öffnet.

Fig.4 zeigt schematisch in ausführlicher Darstellung bei-
 spielhaft eine Strahlungsmessung, wobei die wichtigsten auf-
 20 tretenden Strahlungsteile wiedergegeben sind. Hierbei bedeu-
 ten in Fig.4:

ν	die Wellenzahl $[\text{cm}^{-1}]$ (inverse Wellenlänge), bezüglich der Umgebung des Objekts:	
25 L_u	die Strahldichte der Umgebung als eine Funktion von ν und:	
T_u	die Umgebungstemperatur	
ϵ_u	der (die) Emissionsgrad(e) der Umgebung (die selbst eine Funktion von ν sind)	
30	bezüglich des Objekts:	
L_K	die Strahldichte des Objekts, als Funktion von und:	
T_K	die Objekttemperatur	
35 ϵ_K	den Emissionsgrad	} des Objekts, die jeweils Funktionen von ν sind;
ρ_K	den Reflexionsgrad und	
τ_K	den Transmissionsgrad	

- 1 bezüglich der Atmosphäre:
- | | | | |
|-----------------|-----------------------|---|---|
| τ_{At} | den Transmissionsgrad | } | der Atmosphäre, die
jeweils Funktionen von ν
sind |
| ϵ_{At} | den Emissionsgrad | | |
| ρ_{At} | den Reflexionsgrad | | |
- 5
- L_{AtEM} die Strahldichte der von der Atmosphäre emittierten Strahlung, die Funktion der Atmosphärentemperatur, von ν und von ϵ_{At} ist;
- L_{AtSu} die Strahldichte der an der Atmosphäre gestreuten Strahlung von Objekten der Umgebung (der Atmosphäre)
- 10
- bezüglich der Umgebung der Atmosphäre (anders als die des Objekts):
- L_{uAt} die Strahldichte der Umgebung der Atmosphäre, die Funktion von ν ist und:
- 15
- T_{uAt} die Temperatur der Umgebung der Atmosphäre und
- ϵ_{uAt} den Emissionsgrad der (Objekte) der Umgebung der Atmosphäre
- 20
- bezüglich des Meßgerätes:
- L_{SE} die Strahldichte des Meßgeräts (Strahlungsempfängers), die eine Funktion von ν ist und:
- T_E die Temperatur des Meßgeräts
- ϵ_E den Emissionsgrad der inneren Oberflächen des Meßgeräts;
- 25
- ferner:
- | | | | |
|--------------|-----------------------|---|--|
| ϵ_E | den Emissionsgrad | } | der inneren Komponenten des Meßgerätes |
| τ_E | den Transmissionsgrad | | |
- 30 $R(\nu)$ die spektrale Empfindlichkeit des Meßgeräts als Funktion der Wellenzahl ν , wobei die Empfindlichkeit dem r_i in den vorherigen Gleichungen (dort als Funktion der Wellenlänge λ) entspricht und
- $U_E(\nu)$ das aus der empfangenen Strahlung vom Detektor erzeugte elektrische Signal des Meßgeräts, das eine Funktion von ν ist.--
- 35

1 In Fig.4 sind die Teile "Objekt, Umgebung, Atmosphäre, Meß-
 2 gerät" unterschieden, und es ist angegeben, welche Strah-
 3 lungsanteile wo auftreten, bzw. wie sie verändert werden;
 4 dazu sind kleine Koordinatensysteme an vier Orten auf dem
 5 Weg der Strahlung eingezeichnet, welche qualitative Spek-
 6 tren enthalten, die andeuten, wie die spektrale Charakte-
 7 ristik der Objektstrahlung vom Ort des Objektes (wo das
 8 Planck'sche Gesetz charakterisierend ist, für $\epsilon_K(\nu) =$
 9 const.) durch die Einflüsse von Umgebung, Atmosphäre und
 10 Meßgerät fortlaufend verändert wird.

Das Objekt wird durch seine Temperatur und seinen spektra-
 len Emissions-, Reflexions- und Transmissionsgrad beschrie-
 ben; entsprechende Größen beschreiben auch die Umgebung, wo-
 15 bei Objekt und Umgebung hier der Einfachheit halber hinsicht-
 16 lich der sie beschreibenden Größen als räumlich homogen an-
 17 gesehen werden (wodurch der Transmissionsgrad des Objektes
 18 null gesetzt wird). Es wird also $\epsilon_K + \rho_K = 1$, d.h., ist ge-
 19 gebenenfalls $\tau_K \neq 0$, so wird angenommen, daß die Umgebungs-
 20 strahlung das Objekt entsprechend τ_K von allen Seiten, also
 21 auch von der Rückseite, durchdringt. Die vom Objekt ausge-
 22 hende Strahlung ist daher die Summe von Objektstrahlung und
 23 reflektierter Umgebungsstrahlung. Auf dem Weg durch die At-
 24 mosphäre werden beide Anteile durch den spektralen Transmis-
 25 sionsgrad der Atmosphäre (multiplikativ) verändert und
 26 (additiv) erweitert durch die von der Atmosphäre selbst
 27 emittierte Strahlung und die an der Atmosphäre gestreute Um-
 28 gebungsstrahlung (wobei diese Umgebung zumindest für lange
 29 Wege durch die Atmosphäre eine andere ist als die Umgebung
 30 des Objektes). Auf dem Weg durch das Meßgerät (von der Op-
 31 tik zum Detektor) überlagern sich (additiv) weitere Strah-
 32 lungsanteile der empfangenen Strahlung, nämlich die von den
 33 inneren Komponenten und Oberflächen des Meßgeräts emittier-
 34 te Strahlung. Darüber hinaus wird die Strahlung (multipli-
 35 kativ) von Komponenten, wie Filtern, Linsen, Spiegelober-
 36 flächen etc. des Meßgeräts, sowie von der spektralen Emp-
 37 findlichkeit des Detektors beeinflusst (falls diese nicht

- 1 konstant im Meßbereich ist). Diese multiplikativen Einflüsse werden im Faktor $R(\nu)$ (bzw. r_i), der spektralen Empfindlichkeit des Meßgeräts zusammengefaßt, während alle Strahlungsanteile, die vom Meßgerät stammen, zur (Eigenstrahlung)
- 5 Strahldichte L_{SE} zusammengefaßt werden.

Alle hier beschriebenen Größen sind zunächst unbekannt; sie lassen sich aber alle bestimmen, indem entsprechend dem Verfahren nach den Ansprüchen 1 bis 14 in genügend großer Zahl von Wellenlängenbereichen und bei genügend vielen verschiedenen Temperaturen des Objekts oder der Umgebung, etc. Strahlungsmessungen durchführt, so daß ein bestimmtes oder überbestimmtes Gleichungssystem erhalten wird. Ist man allerdings, wie im vorliegenden Fall, hauptsächlich an der Bestimmung der Temperatur des Objekts interessiert, so ist es natürlich zweckmäßig, durch entsprechende Auslegung des Meßgerätes und der Meßanordnung möglichst viele Größen (an denen man nicht interessiert ist) vernachlässigbar zu machen.

- 20 Wird beispielsweise das Meßgerät als Interferometerspektrometer nur mit spiegelnder Optik ausgeführt und die Temperatur des ganzen Gerätes stabilisiert, so gilt in guter Näherung die Zusammenfassung der Geräteeigenstrahlung zu einer Strahldichte L_{SE} gegeben durch die Temperatur T_E des
- 25 Gerätes. Der Emissionsgrad ϵ_E der inneren Oberflächen des Gerätes wird durch eine weitgehende Verwendung gleicher Materialien einheitlich gehalten. Wenn es die Meßaufgabe erlaubt, wird ein Detektor mit einer wellenlängenunabhängigen Empfindlichkeit verwendet. Zweckmäßig werden die Wellenlängenbereiche der Messung so ausgewählt, daß in ihnen die
- 30 Transmission der Atmosphäre zu $\tau_{At} = 1$ gesetzt werden kann. Darüber hinaus wird der (additive) Anteil der Strahlungsanteile der Atmosphäre L_{AtSu} und L_{AtEM} vernachlässigbar, indem der Weg zwischen Meßgerät und Objekt kurz gehalten wird.
- 35 Gegebenenfalls wird durch entsprechende Abschirmungen (z.B. durch einen Tubus am Meßgerät, der nahe ans Objekt reicht) eine homogene Umgebungsstrahlung erreicht, so daß also nur eine Umgebungstemperatur zugrunde gelegt werden muß.

- 1 Bei Messung in n Wellenlängenbereichen und bei m verschiedenen Objekttemperaturen sind dann unbekannt:

- $m \times T_{\text{Obj}}$ die Objekttemperatur
 5 $n \times \epsilon_i$ der spektrale Emissionsgrad des Objektes
 $1 \times T_{\text{Umg}}$ die Umgebungstemperatur
 $1 \times T_M$ die Temperatur des Meßgeräts (innen)
 $1 \times r_i = \text{const}$ die spektrale Empfindlichkeit des Meßgeräts

- 10 also $n+m+3$ unbekannte Größen stehen $n \cdot m$ Meßwerten gegenüber. Für $m = 2$ Objekttemperaturen und $n = 5$ Wellenlängenbereiche ist also schon eine selbstkalibrierende Messung möglich. Natürlich ist generell eine Vergrößerung der Anzahl m der Objekttemperaturen wirkungsvoller als die Verwendung von
 15 mehr Wellenlängenbereichen. Unter der Voraussetzung, daß $r_i \neq \text{const}$, also wellenlängenabhängig ist, hat man n unbekannte Werte von r_i , also es liegen $2n+m+2$ Unbekannte gegenüber $n \cdot m$ Meßwerten vor und mit $m = 3$ und $n = 5$ ist das Gleichungssystem bestimmt.

20

Für diese Beispiele ist der Emissionsgrad der inneren Oberflächen des Meßgeräts zu $\epsilon_E = \text{const} = 1$ angenommen worden.

Es gelten dann folgende Gleichungen:

25

$$L^1_{M, \lambda_i} = r_i \{ \epsilon_i \cdot L_{T1_{\text{Obj}}, \lambda_i} + (1 - \epsilon_i) L_{T_{\text{Umg}}, \lambda_i} + L_{T_E, \lambda_i} \} \quad (5)$$

30

$$L^2_{M, \lambda_i} = r_i \{ \epsilon_i \cdot L_{T1_{\text{Obj}}, \lambda_i} + (1 - \epsilon_i) L_{T_{\text{Umg}}, \lambda_i} + L_{T_E, \lambda_i} \} \quad (6)$$

35

$$\begin{pmatrix} \cdot \\ \cdot \\ \cdot \\ \cdot \end{pmatrix}$$

- 1 Die verschiedenen Strahlungsanteile (in obigen Ausführungen)
haben natürlich in den verschiedenen Wellenlängenbereichen
unterschiedliche Bedeutung; so wird beispielsweise die
Eigenstrahlung des Geräts im Sichtbaren meist zu vernach-
5 lässigen sein; (ähnliches gilt für die Emissions- etc. -gra-
de). Die Erläuterungen haben allgemeine Gültigkeit, sind
aber besonders auf den für die technische Realisierung wohl
wichtigsten Infrarotstrahlungsbereich abgestimmt.
- 10 Mit dem erfindungsgemäßen Verfahren ist auch noch eine wei-
tere Anwendung durchführbar, die allerdings im allgemeinen
in der Praxis eine untergeordnete Bedeutung hat:
Liegen Messungen bei m Objekttemperaturen in je n Spektral-
bereichen vor und sind außer diesen Meßwerten sonst keine
15 Informationen vorhanden, insbesondere auch nicht darüber,
bei welchen n Wellenlängen (Spektralbereichen) die Messungen
durchgeführt wurden (außer der Tatsache, daß ihre Lage unge-
fähr bekannt sein sollte, beispielsweise im Sichtbaren oder
im Bereich 3 bis 5 μm oder im Bereich 8 bis 14 μm), so kön-
20 nen alle unbekannten Größen, insbesondere auch die Spektral-
bereiche (Wellenlängen) der Messungen errechnet oder aus-
gleichend errechnet werden.

Sind beispielsweise:

25

- n Spektralbereiche der Messungen
- n Werte des spektralen Emissionsgrades des Objektes
- n Werte $r_i \cdot \tau_i$ (Produkt von spektraler Empfindlichkeit
des Meßgeräts und der spektralen Transmission der At-
30 mosphäre)

m Objekttemperaturen

eine Umgebungstemperatur und...

eine Temperatur des Meßgeräts unbekannt,

dann liegen $3n+m+2$ Unbekannte gegenüber wieder $n \cdot m$ Meßwerten

- 35 vor. Dann ist beispielsweise für $n = 6$ und $m = 4$ das Gleichungssystem lösbar; für $n = 6$ und $m = 5$ ist es bereits (um
5 Meßwerte) überbestimmt.

1 Bei der Vorrichtung nach Fig. 4 zur Durchführung des Verfah-
rens nach den Ansprüchen 15 bis 17 sind beispielsweise für
Messungen im Infraroten m Strahlungsquellen beispielsweise
in Form von Schwarzkörpern Q_1 bis Q_m vorgesehen, welche in
5 einem nicht näher dargestellten Gehäuse eines Spektrometers
untergebracht sind. Hierbei ist in Fig. 5 als Spektrometer
wieder ein Interferometer-Spektrometer IFS, wie in Fig. 3
dargestellt. Die m Strahlungsquellen in Form von Schwarz-
körpern Q_1 bis Q_m können mittels einer bekannten, nicht
10 näher dargestellten Mechanik nacheinander in eine solche
Lage gebracht werden, daß die von einer in die richtige
Lage gebrachten Strahlungsquelle abgegebene Strahlung auf
einen Strahlteiler QST fällt, oder sie kann auch mit Hilfe
von Umlenkspiegeln bei fest angeordneten Strahlungsquellen
15 auf den Strahlteiler QST gelenkt werden.

Der Strahlteiler QST arbeitet hierbei in bekannter Weise
als halbdurchlässiger Spiegel, d.h. er reflektiert also
die Hälfte der von der jeweiligen Strahlungsquelle Q auf
20 ihn treffenden Strahlung über das ihm nachgeordnetes Tele-
skop T auf ein zu messendes Objekt O , während die andere
Hälfte der von der jeweiligen Quelle Q abgegebene Strah-
lung den Strahlteiler QST passiert bzw. von diesem durch-
gelassen wird. (Durch einen nicht dargestellten Planspie-
25 gel, welcher gegenüber den Quellen Q_1 bis Q_m , d.h. auf der
anderen Seite des Strahlteilers angeordnet ist, könnte der
von dem Strahlteiler durchgelassene Strahlungsanteil wie-
derum über den Strahlteiler QST zur Hälfte in das Interfe-
rometer-Spektrometer IFS und zur Hälfte zurück in die je-
30 weilige Quelle gelenkt werden. Dadurch käme dann eine de-
finierte Strahlung von der "Rückseite" des Strahlteilers
QST in das Spektrometer, welche wiederum in dem Gleichungs-
system zu berücksichtigen wäre.)

35 Die von dem Objekt O selbst ausgehende Strahlung sowie
der von dem Objekt O reflektierte Strahlungsanteil der je-
weils in Gegenüberlage von dem Strahlteiler angeordneten

1 Strahlungsquelle Q1 bis Qm werden dann von dem Teleskop T
des Interferometers IFS gesammelt und über den Strahltei-
ler QST sowie die Kollimatorlinse KL in das Interferometer
gelenkt. In dem Interferometer IFS wird in bekannter Weise
5 mittels des Strahlteilers ST, des festen Spiegels S1 und
des beweglichen Spiegels S2 sowie der Feldlinse FL mit
Hilfe des Detektors DO ein Interferogramm der einfallenden
Strahlung erzeugt.

10 Das Interferogramm wird in der gleichen Weise, wie in Ver-
bindung mit Fig. 1 beschrieben, verarbeitet. Alle ermittel-
ten Werte oder einzelne Werte, wie beispielsweise die Ob-
jekttemperatur, können dann mit Hilfe des Anzeigegeräts
angezeigt werden.

15

Bei der in Fig. 5 dargestellten Vorrichtung gemäß der Erfin-
dung sind m ($m \geq 1$) Strahlungsquellen Q1 bis Qm vorgesehen,
die beispielsweise bei Messungen im infraroten Bereich auf m
verschiedene Temperaturen T_{Q1} bis T_{Qm} aufgeheizt werden, und
20 damit m verschiedene Intensitäten haben. Mit Hilfe des Strahl-
teilers QST und der bekannten, bereits erwähnten Mechanik, mit
welcher entweder die m Strahlungsquellen in Form von Schwarz-
körpern Q1 bis Qm vor den Strahlteiler QST bewirgt werden oder
aber auch die von den Schwarzkörpern Q1 bis Qm abgegebene Strahlung
25 nacheinander über entsprechende, mechanisch gesteuerte Umlenkspiegel
auf den Strahlteiler QST gelenkt wird, wird dann die
Strahlung eines jeden Strahlers Q1 bis Qm über das Tele-
skop T auf das Objekt O gelenkt, dessen Temperatur zu be-
stimmen ist. Hierbei sind die Strahlungsquellen den Spek-
30 tralbereichen der Messung anzupassen, so daß beispielswei-
se, wie vorstehend ausgeführt, im Infraroten, aber auch im
Sichtbaren Schwarzkörper in Form von Hohlraumstrahlern
verwendet werden, während im Ultravioletten beispielswei-
se Bogenlampen angewendet werden können.

35

Bei einer Bestrahlung mit jedem der m -Strahler wird dann
eine Spektralmessung durchgeführt, wodurch dann das nach-
stehend angeführte System von $(m+1) \cdot n$ Gleichungen erhal-

1 ten wird. Hierbei ist mit n die Anzahl der verwendeten
Spektralbereiche des Spektrometers bezeichnet. (Die Eigen-
strahlung des Meßgeräts ist als vernachlässigbar angenom-
men, könnte aber auch berücksichtigt werden).

5 Die $(m+1)$ Gleichungen lauten:

$$L^1_{M,\lambda_1} = t_{QST_1} \cdot r_1 \cdot \tau_1 (\epsilon_1 \cdot L_{T_{Obj},\lambda_1} + (1-\epsilon_1) (L_{T_{Umg},\lambda_1} + r_{QST_1} \cdot \Omega_Q \cdot L_{T_{Q1},\lambda_1})) \quad (7)$$

10 $L^2_{M,\lambda_1} = t_{QST_1} \cdot r_1 \cdot \tau_1 (\epsilon_1 \cdot L_{T_{Obj},\lambda_1} + (1-\epsilon_1) (L_{T_{Umg},\lambda_1} + r_{QST_1} \cdot \Omega_Q \cdot L_{T_{Q2},\lambda_1})) \quad (8)$

15 $L^m_{M,\lambda_1} = t_{QST_1} \cdot r_1 \cdot \tau_1 (\epsilon_1 \cdot L_{T_{Obj},\lambda_1} + (1-\epsilon_1) (L_{T_{Umg},\lambda_1} + r_{QST_1} \cdot \Omega_Q \cdot L_{T_{Qm},\lambda_1})) \quad (9)$

20 $L^{(m+1)}_{M,\lambda_1} = r_1 \cdot \tau_1 (\epsilon_1 \cdot L_{T_{Obj},\lambda_1} + (1-\epsilon_1) \cdot L_{T_{Umg},\lambda_1}) \quad (10)$

wobei Ω_Q der Geometrie- und Korrekturfaktor der bestrah-
lenden Quelle Q , r_{QST_1} bzw. t_{QST_1} ein spektraler Refle-
xions- bzw. Transmissionsgrad eines Strahlteilers der
Fig. , und $L^1_{M,\lambda_1} \dots L^m_{M,\lambda_1}$ das Detektorsignal ist.

25 Da auch die Meßwerte des Objektes O ohne eine zusätzliche
Bestrahlung in den Gleichungen 7 bis 10 verwendet werden kön-
nen, ist es notwendig, um bei Verwendung von m Strahlern
 $(m+1) \cdot n$ Gleichungen zu gewinnen, daß eine Messung ohne Be-
30 strahlung durchgeführt wird (siehe vorstehende Gl.(10)). Im
allgemeinen genügt es, für diese Messung (ohne eine der
zusätzlichen Strahlungsquellen) diese zusätzlichen Strah-
lungsquellen abzuschalten bzw. auszublenden. Bei Messungen
im Infraroten ist es insbesondere bei dem Ausführungsbei-
35 spiel der Fig. 5 erforderlich, auch den Strahlteiler QST
aus dem Strahlengang zu klappen, wodurch n weitere Unbe-
kannte hinzukommen, da aus $t_{QST_1} \cdot r_1 \cdot \tau_1$ das Produkt

1 $r_1 \cdot Z_1$ wird. Diese weiteren n Messungen bringen bei Mes-
sungen mit dem Ausführungsbeispiel der Fig.5 im Infraroten
daher, keinen weiteren Vorteil.

5 Ist die erfindungsgemäße Vorrichtung derart einfach aufge-
baut, daß nur sichergestellt ist, daß die Temperaturen
 T_{Q1} bis T_{Qm} der Anzahl Strahlungsquellen $Q1$ bis Qm unter-
schiedlich sind, ihre genaue Größe jedoch nicht gemessen
oder angezeigt wird, und sind ferner die Größen Ω_Q und
10 r_{QST_i} und t_{QST_i} nicht exakt bekannt, so enthält das vor-
stehend wiedergegebene Gleichungssystem folgende Unbekann-
ten:

$$\begin{aligned} & m \times T_Q \\ 15 \quad & n \times \epsilon_1 \\ & n \times t_{QST_i} \cdot r_1 \cdot \tau_1 \\ & n \times r_{QST_i} \cdot \Omega_Q \\ 20 \quad & 1 \times T_{Obj} \\ & 1 \times T_{Umg} \\ & n \times r_1 \cdot \tau_1 \quad \text{(falls ein Herausklappen des Strahltei-} \\ & \quad \text{lers QST notwendig ist).} \end{aligned}$$

25

Ferner sollen nachstehend die mit "Geometrie- und Korrek-
turfaktor Ω_Q " bezeichnete Größe und die mit "spektrale
Empfindlichkeit r_1 " bezeichnete Größe in den Gln.(7) bis
30 (10) gesondert betrachtet werden, da in diesen Größen ver-
schiedene Werte zusammengefaßt sind. Bedingt durch die je-
weils verwendete Optik empfängt das Spektralmeßgerät eine
Strahlung nur aus einem bestimmten Winkelbereich (d.h. dem
Gesichtsfeld bzw. dem Raumwinkel). Außerdem ist die Emp-
35 findlichkeit des Spektrometers an den Rändern seines Ge-
sichtsfeldes kleiner als im Zentrum. Alle drei Anteile der
empfangenen Strahlung, nämlich vom Objekt, von der Umge-

1 bung und von der zusätzlichen Bestrahlung, erfahren bezüglich
 2 lich Raumwinkel und Empfindlichkeit über das Gesichtsfeld
 3 des Spektrometers dieselbe "Behandlung"; dies gilt für den
 4 Anteil der zusätzlichen Bestrahlung nur dann, wenn die
 5 vorstehende Empfehlung bezüglich einer vollständigen Aus-
 6 leuchtung der vom Spektrometergesichtsfeld überdeckten
 7 Fläche befolgt ist. Die zahlenmäßig Berücksichtigung von
 8 Gesichtsfeldwinkel und seiner Empfindlichkeit kann daher
 9 in der Größe r_1 erfolgen, weshalb auch die Größe r_1 als
 10 die spektrale Empfindlichkeit des Spektralmeßgeräts be-
 11 zeichnet wird; streng gilt dies natürlich nur für ge-
 12 sichtsfeldfüllende Objekte, während im anderen Fall geo-
 13 metrisch korrigiert werden muß. Darüber hinaus ist in der
 14 Größe r_1 der Einfluß aller optischen Komponenten des Meß-
 15 geräts (wie Linsen, Spiegel, Strahlteiler, Detektor usw.)
 16 sowie der Einfluß der Elektronik auf die Strahlung und das
 17 elektrische Signal berücksichtigt.

18 Nunmehr soll der sogenannte Geometrie- und Korrekturfaktor
 19 Ω_Q erläutert werden. Nachdem die Umgebungsstrahlung aus
 20 dem gesamten Halbraum das Objekt bestrahlt, wobei das Ob-
 21 jekt eine ebene Fläche sein soll, ist, nachdem im Unter-
 22 schied hierzu die zusätzliche Bestrahlung nur aus einem
 23 kleineren Winkelbereich, nämlich dem Raumwinkel der be-
 24 strahlenden Optik, stammt, eine Korrekturgröße k_1 einzu-
 25 führen. Die Korrekturgröße k_1 ist gegeben durch das Ver-
 26 hältnis des Raumwinkels Ω_B der bestrahlenden Optik zum
 27 Raumwinkel des Halbraums, also durch:

$$30 \quad k_1 = \frac{\Omega_B}{2\pi} \quad (11)$$

(Streng müßte es heißen:

$$35 \quad k_1 = \frac{\Omega_B}{2\pi - \Omega_B} \quad (12)$$

weil die Strahlung der Umgebung nur aus dem Winkelbereich
 $2\pi - \Omega_B$ auf das Objekt fällt, wobei allerdings meistens
 $2\pi \gg \Omega_B$ sein wird.)

1 Ferner ist analog zur Empfindlichkeitsverteilung über das
Gesichtsfeld des Spektralmeßgeräts die Intensität der Be-
strahlung am Rande des Gesichtsfeldes der bestrahlenden
Optik geringer als in dessen Zentrum; auch dieser Einfluß
5 ist durch einen Korrekturfaktor k_2 zu berücksichtigen,
der eine Mitteilung der Intensität über das Gesichtsfeld
bewirkt.

Darüber hinaus ist auch bei stets gesichtsfeldfüllendem
10 Objekt für die reflektierten Anteile der zusätzlichen Be-
strahlung der Raumwinkel Ω_{RB} , unter dem das Objekt die
Spektrometeroptik "sieht", abhängig von der Entfernung
zwischen Objekt und Spektrometer. Dieser Einfluß muß durch
eine dritte Korrekturgröße k_3 berücksichtigt werden, näm-
15 lich

$$k_3 = \Omega_{RB} = \frac{A_s}{d^2} \quad (13)$$

wobei A_s (cm^2) die wirksame Fläche der Spektrometerapera-
20 tur und d (cm) der Abstand vom Spektrometer zum Objekt ist.

Die genannten drei Korrekturgrößen sind zusammengefaßt in
dem Geometrie- und Korrekturfaktor Ω_Q .

25

$$\Omega_Q = k_1 \cdot k_2 \cdot k_3$$

$$= k_2 \cdot \frac{\Omega_B}{2\pi} \cdot \frac{A_s}{d^2} \quad (14)$$

30

mit $0 < k_2 < 1$.

Im folgenden sollen als Beispiele zwei Ausführungsformen
35 dargestellt werden, und die jeweils notwendige Anzahl von
Spektralbereichen und Strahlern soll hierbei abgeschätzt
werden. In einem später folgenden, dritten Ausführungsbei-
spiel sind Maßnahmen am optischen Aufbau eines entsprechen-

- 1 den Spektralmeß- und Bestrahlungsgeräts aufgezeigt, durch
welches Meßsituationen mit einer geringen, reflektierten
Energie bewältigt werden können. In einem vierten Ausführ-
5 quellen Dioden in Form von lichtemittierenden Dioden (LED)
bzw. in Form von Laserdioden sowie Laser verwendet.

Wie bereits erwähnt, gelten die vorstehend angeführten
Gl.'en (7) bis (10) insbesondere für die in Fig.5 darge-
10 stellte Ausführungsform vor allem für Messungen im Infra-
roten. Hierbei sind die m Strahlungsquellen, vorzugsweise
Schwarzkörper Q_1 bis Q_m , wie ebenfalls erwähnt, in einem
nicht näher dargestellten Spektrometergehäuse unterge-
bracht, und die verwendete Optik, insbesondere in Form des
15 Strahlteilers QST, dient sowohl zur Bestrahlung des Objek-
tes Q als auch zum Strahlungsempfang. Hierbei wird am Ob-
jekt O die Quellenstrahlung, d.h. die Strahlung jeder ge-
genüber dem Strahlteiler QST angeordneten Strahlungsquelle
(Q_1 bis Q_m), zurück zum Teleskop T reflektiert und gelangt
20 von dort zusammen mit der vom Objekt O emittierten Strah-
lung und der an ihm reflektierten Umgebungsstrahlung wie-
der zum Strahlteiler QST. Die ankommende Strahlung wird
dort zur Hälfte in das Interferometer-Spektrometer IFS
durchgelassen, während die andere Hälfte von dem Strahl-
25 teiler QST in die jeweilige Strahlungsquelle reflektiert
wird, wo sie absorbiert wird.

Die in Fig.5 schematisch dargestellte Ausführungsform hat,
wie bereits erwähnt, den besonderen Vorteil, daß die
30 Strahlungsquellen Q_1 bis Q_m im Spektrometer selbst unter-
gebracht sind, und über dessen Optik das Objekt bestrah-
len. Hierbei muß allerdings in Kauf genommen werden, daß
der Strahlteiler weniger Energie auf das Objekt und auf
den Detektor überträgt, als z.B. die später beschriebene
35 zweite Ausführungsform, und daß n weitere unbekannte Grö-
ßen (falls diese nicht durch andere Messungen als bekannt
eingeführt werden) zu bestimmen sind, nämlich

$$1 \quad n \times r_{QST_i} \cdot \Omega_Q$$

Für den Fall von Messungen im Infraroten ergeben sich mit diesem Ausführungsbeispiel aus den Gleichungen (7) bis (10) und den vorstehenden Erläuterungen $(m+4n+2)$ Unbekannte; da $(m+1) \cdot n$ Messungen vorliegen, ist somit die Beziehung zu erfüllen:

$$\begin{aligned} m + 4n + 2 &\leq (m+1) \cdot n \\ m + 3n + 2 &\leq m \cdot n \end{aligned} \quad (15)$$

10

was z.B. mit $m = 4$, also 4 Strahlungsquellen und $n = 6$, also 6 Spektralbereichen geschehen kann.

15

Dabei wird durch Herausklappen des Strahlteilers QST aus dem Strahlengang die entsprechende Messung ohne Bestrahlung erreicht, und es werden damit natürlich $n \times r_i \cdot \tau_i$ zusätzliche Unbekannte im System berücksichtigt.

20

Diese Messung ohne zusätzliche Bestrahlung ist aber, wie schon erwähnt, gerade hier wenig sinnvoll und die folgende Abschätzung verdeutlicht dies mit Zahlen:

25

Werden nur Messungen mit zusätzlicher Bestrahlung durchgeführt, also $m \cdot n$ Messungen, so ergeben sich aus den Gl'en (7) bis (10) $(m+3n+2)$ Unbekannte. Wie zu erwarten, ist also wieder die Beziehung zu erfüllen:

$$m + 3n + 2 \leq m \cdot n \quad (15)$$

30

was mit 4 Strahlungsquellen in 6 Spektralbereichen, hier allerdings nur mit m statt mit $(m+1)$ Messungen erreicht wird.

35

Günstiger werden die Verhältnisse, wenn durch Abschalten oder Abblenden der Strahlungsquellen (bei unverändertem Strahlengang) eine Messung ohne Bestrahlung gewonnen werden kann; zu erfüllen ist dann die Beziehung:

1

$$\begin{aligned} m + 3n + 2 &\leq (m+1) \cdot n \\ m + 2n + 2 &\leq m \cdot n \end{aligned} \quad (16)$$

5 was mit $m = 3$, d.h. 3 Strahlungsquellen und $n = 5$, d.h. 5 Spektralbereichen zu realisieren ist.

Sind bei der Ausführungsform nach Fig. 5 alle Geräteparameter außer den Temperaturen T_{Q_i} der zusätzlichen Strahler
10 (z.B. durch eine Eichung) bekannt, so reduziert sich die Zahl der Unbekannten auf:

$$m \times T_{Q_i}; n \times \epsilon_i; 1 \times T_{Obj} \text{ und } 1 \times T_{Umg}$$

und es ist die Beziehung zu erfüllen:

$$\begin{aligned} 15 \quad m + n + 2 &\leq (m+1) \cdot n \\ m + 2 &\leq m \cdot n \end{aligned} \quad (17)$$

was mit $m = 1$, also einer zusätzlichen Strahlungsquelle, und $n = 3$, also 3 Spektralbereichen bereits geschehen ist.

20 In einem zweiten Ausführungsbeispiel soll die Bestrahlungsvorrichtung eine eigene Optik (Teleskop) haben; daher können Spektrometer und Bestrahlungseinheit als getrennte Geräte ausgeführt werden; allerdings können sie auch in einem Gerät zusammengefaßt werden. In jedem Falle ist es
25 notwendig, die gesamte, vom Spektrometer erfaßte Fläche zu bestrahlen. Wegen des hier fehlenden Strahlteilers QST können in jedem Fall Messungen ohne Bestrahlung sinnvoll verwendet werden.

30 Im allgemeinen Fall sind dabei unbekannt:

$$m \times T_{Q_i}; n \times \epsilon_i; n \times r_i \cdot T_i; 1 \times T_{Obj}; 1 \times T_{Umg} \text{ und } 1 \times \Omega_{Q_i}.$$

Es ist also die Beziehung zu erfüllen:

$$\begin{aligned} 35 \quad m + 2n + 3 &\leq (m+1) \cdot n \\ m + n + 3 &\leq n \cdot n \end{aligned} \quad (18)$$

was mit $m = 2$, also 2 Strahlungsquellen und $n = 5$, also 5 Spektralbereichen zu realisieren ist.

1 Wird auch hier eine Eichung durchgeführt und der Faktor Ω_Q
als bekannt eingeführt, so gelten dieselben Beziehungen
wie im vorhergehenden Beispiel; das Gleichungssystem wird
also bestimmt mit einer zusätzlichen Strahlungsquelle und
5 $n = 3$ Spektralbereichen.

Im folgenden sollen Beispiele von Energieabschätzungen für
ein Gerät entsprechend Fig. 5 Aufschluß über notwendige
Stahlertemperaturen bzw. zu erwartende Strahlungsflüsse
10 geben. Dabei ist die Größe k_3 aus Gl. (7) zu

$$k_3 = \Omega_{RB} = \frac{A_S}{d^2} = 1 \quad (19)$$

angenommen; das gilt für das folgende Beispiel nur bei
15 einem Abstand d zwischen Objekt und Spektrometerteleskop
von etwa 4 bis 5 cm. Eine Verdopplung dieses Abstandes
führt zu einer Verringerung der reflektierten Energie zu-
sätzlicher Bestrahlung auf $1/4$.

20 Das Teleskop des Geräts soll einen Primärspiegel von $DP =$
5 cm Durchmesser haben und einen Sekundärspiegel von $DS =$
1 cm, die Brennweite ist $BW = 10$ cm. Die wirksame Apertur A_S
des Spektrometerteleskops ergibt sich dann zu:

$$25 \quad A_S = \frac{1}{4} \pi (DP^2 - DS^2) \text{ [cm}^2\text{]} \quad (20)$$

$$A_S = 18,85 \text{ cm}^2$$

Soll der Gesichtsfeldwinkel $\alpha_S = 5^\circ$, also der Raumwinkel
 $\Omega_S = 0,598 \cdot 10^{-2} \text{ sr}$ betragen, so ergibt sich die notwendige
30 Detektor- bzw. Strahlerfläche (DF bzw. SF) aus:

$$\Omega_S = \frac{SF}{BW^2} \text{ [sr]} \quad (21)$$

zu $SF = 0,598 \text{ cm}^2$, womit der Durchmesser SD des Strahlers
 $SD = 0,873 \text{ cm}$ wird.

35

Mit dem Gerät soll die Temperatur T_{Obj} eines Objektes be-
stimmt werden, dessen Emissionsgrad $\epsilon_{Obj} = 0,2$ (Refle-

1 xionsgrad $\rho_{Obj} = 0,8$) betrage, und das sich in einer Umgebung der Temperatur $T_{Umg} = 300$ K befinde, wobei das Objekt die Temperatur $T_{Obj} = 360$ K habe.

5 Bei einer Wellenlänge von $8,5\mu m$ ergibt sich dann die Strahldichte L_{Obj} des Objektes zu:

$$L_{Obj} = (0,2 \cdot 0,246 \cdot 10^{-2} + 0,8 \cdot 0,955 \cdot 10^{-3}) \text{ W/sr.cm}^2 \cdot \mu m$$

10
$$L_{Obj} = (0,492 \cdot 10^{-2} + 0,764 \cdot 10^{-3}) \text{ W/sr.cm}^2 \cdot \mu m$$

$$= 5,684 \cdot 10^{-3} \text{ W/sr.cm}^2 \cdot \mu m$$

Der von diesem Objekt in das genannte Meßgerät eintretende Strahlungsfluß P_{Obj} ergibt sich aus:

15
$$P_{Obj} = L_{Obj} \cdot A_S \cdot \Omega_s \quad [\text{W}/\mu m] \quad (22)$$

zu

$$P_{Obj} = 64,07 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu m.$$

20 Hat der zur Bestrahlung verwendete Schwarzkörper Q_1 die Temperatur $T_{Q1} = 600$ K, so ist seine Strahldichte L_{Q1} bei $8,5 \mu m$:

$$L_{Q1} = 0,17 \cdot 10^{-1} \text{ W/sr.cm}^2 \cdot \mu m.$$

25 Der über die Optik austretende Strahlungsfluß P_{Q1} berechnet sich aus:

$$P_{Q1} = r_{QST} \cdot L_{Q1} \cdot SF \cdot \Omega_s \quad (23)$$

30 mit $r_{QST} = 0,5$ zu $P_{Q1} = 3,04 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu m.$

Unter der Voraussetzung, daß die am Objekt reflektierte Strahlung wieder vollständig von der Optik aufgenommen wird, ergibt sich der Strahlungsfluß dieses reflektierten Anteils aus:

35
$$P_{RQ1} = P_{Q1} \cdot \rho_{Obj} \quad \text{zu} \quad (24)$$

$$P_{RQ1} = 2,432 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu m,$$

1 das sind etwa 3,7% des gesamten Strahlungsflusses, der in
das Gerät eintritt. Der Anteil der reflektierten Strahlung
der Umgebung beträgt 12,95% am Gesamtfluß. Führt man obige
Abschätzung für die Wellenlänge 4,0 μm bei sonst identi-
5 schen Parametern durch, so ergeben sich:

$$P_{\text{Obj}} = 18,51 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu\text{m}$$

$$P_{\text{Q1}} = 5,26 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu\text{m}$$

$$P_{\text{RQ1}} = 4,20 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu\text{m}$$

10 und der Anteil der reflektierten Strahlung macht etwa
18,5% des gesamten Strahlungsflusses aus; der Anteil der
reflektierten Umgebungsstrahlung beträgt 28,6%.

Diese Abschätzung führt für eine Quelltemperatur $T_{\text{Q2}} =$
15 700 K bei sonst unveränderten Parametern zu folgenden Grö-
ßen;

für eine Wellenlänge von 8,5 μm

$$P_{\text{Obj}} = 64,07 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu\text{m}$$

$$20 \quad P_{\text{RQ2}} = 3,76 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu\text{m} \approx 5,54 \%$$

beträgt der Anteil reflektierter Umgebungsstrahlung
12,76%;

für eine Wellenlänge von 4,0 μm :

$$25 \quad P_{\text{Obj}} = 18,51 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu\text{m}$$

$$P_{\text{RQ2}} = 9,94 \cdot 10^{-5} \text{ W}/\mu\text{m} \approx 34,94 \%$$

beträgt der Anteil reflektierter Umgebungsstrahlung
22,87%.

30

Die aufgeführten Beispiele zeigen, daß die Anteile der
verschiedenen Strahlungsquellen (Objekt, Umgebung, Quel-
len Q1 bis Qm) am gesamten Strahlungsfluß vergleichbare
Größen haben, und daß die Quellen Q1 bis Qm auch bei nicht
35 zu hohen Temperaturen T_{Q1} bis T_{Qm} ausreichende Energie
liefern; natürlich ist für den jeweiligen Anwendungsfall
eine vergleichende Auswahl geeigneter Wellenlängenberei-
che durchzuführen.

- 1 Aus obigen Energiebetrachtungen ist unmittelbar ersicht-
lich, daß der Emissionsgrad (Reflexionsgrad) des betrach-
teten Objektes von großem Einfluß auf die Wirksamkeit des
durchzuführenden Verfahrens ist. Mit abnehmendem Reflexi-
5 onsgrad wird der Anteil reflektierter Quellenstrahlung zu-
nehmend geringer und verschwindet irgendwann im Rauschen.
Die Forderung nach einer ausreichenden Intensität reflek-
tierter Quellenstrahlung kann entweder durch die Erhöhung
der Intensität der Quelle selbst (beispielsweise durch
10 eine höhere Temperatur) oder durch eine andere Bestrah-
lungsgeometrie (und Meßgeometrie) erfüllt werden, indem
die Bestrahlungs- und Meßoptik auf das Objekt fokussiert
wird. Damit wird einerseits die Energiedichte der Bestrah-
lung erhöht und andererseits ein kleineres Flächenelement
15 (wählbarer Größe) des Objektes "gesehen" und somit weniger
Objektstrahlung und reflektierte Umgebungsstrahlung emp-
fangen. Ein Gerät läßt sich sowohl mit einer festen als
auch mit einer variablen Brennweite ausbilden.
- 20 Fig.6 zeigt schematisch einen Strahlengang vor der Optik
einer fokussierbaren Ausführungsform. Hieraus ist er-
sichtlich, daß der Betrag der reflektierten Quellenenergie
weitgehend unabhängig vom Abstand zwischen einem Objekt O
und dem Meßgerät (Spektrometer) ist, solange dieser Ab-
25 stand nicht größer als eine Brennweite BF ist, während der
Betrag der empfangenen Objektstrahlung der reflektierten
Umgebungsstrahlung in jedem Fall entfernungsabhängig ist.
- Zur Überwindung der Schwierigkeiten aufgrund geringer re-
30 flektierter Energien eignen sich zur Bestrahlung darüber
hinaus besonders entsprechende Laser bzw. Laserdioden und
auch lichtemittierende Dioden (LED's), da sie in einem
schmalen Spektralbereich mit hoher Energie strahlen. In
bekannter Weise sind sie im Pulsbetrieb verwendbar, was
35 der Forderung nach kurzzeitiger Bestrahlung zur Vermei-
dung einer Aufheizung des Objektes entgegenkommt. Die Ver-
wendung von Laser, Laserdioden und auch LED's ist beson-

- 1 ders geeignet für einen Aufbau der Vorrichtung nach
Fig.5, bei welcher die Bestrahlung und Messung mit einer
gemeinsamen Optik erfolgt und somit eine vergleichsweise
einfache Realisierung ermöglicht. (Die Verwendung von
5 Schwarzkörpern hoher Temperaturen erfordert einen großen
Aufwand an thermischer Isolierung). Außerdem ermöglicht
bei Lasern, Laserdioden, und auch LED's deren verhältnis-
mäßig geringer Bedarf an elektrischer Energie die Ausbil-
dung tragbarer Geräte.
- 10 Einige Besonderheiten bei der Verwendung von LED's, Laser-
dioden und Laser sollen im folgenden erläutert werden.
Während LED's Strahlung einer festen Wellenlänge emittie-
ren, sind bei Laserdioden und Lasern auch Bauarten mit
15 einer einstellbaren bzw. durchstimmbaren Wellenlänge er-
hältlich. Werden solche Quellen mit fester Wellenlänge
verwendet, wird für jede Wellenlänge eine Diode bzw. ein
Laser benötigt; es werden also insgesamt n Laser oder Di-
oden Q_1 bis Q_n in Fig 7 benötigt, deren Aufbau im Übrigen
20 dem der Fig.5 entspricht.
- Bei Verwendung nur einer durchstimmbaren Quelle kann eine
große Anzahl von n verschiedenen Wellenlängen zur Messung
verwendet werden, insbesondere wenn das Spektrometer ein
25 kontinuierlich messendes Fourierspektrometer ist, bei-
spielsweise ein Interferometer, wie es in Fig.7 darge-
stellt ist. Wenn der durchstimbare Wellenlängenbereich
nicht groß genug ist, müssen zwei oder mehr durchstimm-
bare Quellen verwendet werden.
- 30 Laser und Laserdioden emittieren eine Strahlung in einem
räumlich eng begrenzten Bündel; die Bestrahlung des Ob-
jektes sollte jedoch über die ganze, vom Gesichtsfeld des
Spektrometers überdeckte Fläche erfolgen. (Sie sollte
35 nicht punktförmig wie bei einer unbeeinflussten Laserstrah-
lung sein). Kommerzielle Strahlaufweiter, die vor die
Quellen Q_1 bis Q_n in Fig.7 gesetzt sind, sorgen für den
gewünschten Durchmesser der Strahlenbündel; in vielen

1 Fällen dürften, wie in Fig.7 dargestellt, jeweils einfache Diffusoren DL1 bis DLn beispielsweise in Form von starken Folien aus Teflon (eingetragenes Warenzeichen) genügen, um die Bündel aufzuweiten.

5

Im allgemeinen wird die optische Bandbreite (der Wellenlängenbereich) der Laser bzw. Dioden schmaler sein als die der Messung und damit als der jeweilige Wellenlängenbereich des Spektrometers. Werden die Wellenlängenbereiche
10 des Spektrometers so ausgelegt, daß die Bestrahlungswellenlängen jeweils etwa in der Mitte der Meßbereiche liegen, so kann für beide in der Regel derselbe Reflexionsgrad des Objektes angenommen werden, da der mittlere Reflexionsgrad des Objektes in einem relativ breiten Meßbereich etwa gleich dem Reflexionsgrad in der Mitte des
15 Bereichs ist.

Zu beachten ist, daß auf LED's, Laserdioden und Laser das Planck'sche Strahlungsgesetz nach den Gl'en (7), (8) oder
20 (9) nicht anwendbar ist, d.h. daß im Term $r_{QST_i} \cdot \Omega_Q \cdot L_{TQ, \lambda_i}$ die Größe L_{TQ, λ_i} nicht nach Planck berechnet werden kann; vielmehr muß hier eine gemessene oder eine aus früherer Eichung bekannte Strahlungsintensität der jeweiligen Quelle (bei der entsprechenden Wellenlänge) eingegeben werden.
25 Ihre Messung kann bei dem Ausführungsbeispiel der Fig. 7 derart erfolgen, daß über eine Mechanik anstelle des Strahlteilers QST ein gestrichelt wiedergegebener Umlenkspiegel USP in den Strahlengang eingebracht wird, in der Weise, daß er die Strahlung der Quellen Q1 bis Qn direkt
30 in das Spektrometer lenkt. Werden die so gemessenen Strahlungsintensitäten mit I_{L, λ_i} bezeichnet, so ist leicht einzusehen, daß anstelle der Größe L_{TQ, λ_i} in den Gl'en (7), (8) oder (9) die Größe

35

$$I_{L, \lambda_i} \cdot \frac{1}{r_i}$$

stehen muß.

- 1 Die Änderungen der Strahlungsintensitäten zur Erlangung
 von m verschiedenen Bestrahlungsstärken bei den n Be-
 strahlungswellenlängen kann durch definierte Strahlungs-
 dämpfungselemente, wie beispielsweise Graufilter oder
 5 Graukeile GF in Fig.7 erreicht werden, die zweckmäßiger-
 weise mit Strahlaufweitern, beispielsweise in Form von
 Diffusoren DL1 bis DL n , kombiniert werden. Der Dämpfungs-
 faktor wird dabei jeweils über die Messung der Größen
 I_L, λ_1 als bekannt in das Gleichungssystem eingeführt.
- 10 Sind in dem Ausführungsbeispiel nach Fig.7 alle Gerätekomp-
 onenten (beispielsweise durch eine Eichung) bekannt, dann
 sind, da die Größen I_L, λ_1 gemessen werden, nur noch
 $n \times \varepsilon_1, T_0$ und T_u unbekannt; demgegenüber stehen $(m+1) \cdot n$
 15 Meßwerte. Somit ist also die folgende Bedingung zu erfül-
 len:

$$\begin{aligned} n + 2 &\leq (m+1) \cdot n \\ 2 &\leq m \cdot n \end{aligned} \quad (24)$$

- 20 mit $m = 1$, d.h. einem Betrieb mit n Laserquellen oder Dio-
 den, bzw. mit einer durchstimbaren Quelle bei den n Wel-
 lenlängen mit nur einer Intensität (ohne eine Veränderung
 der Dämpfung) ergibt sich schon bei $n = 2$ Wellenlängen ein
 bestimmtes Gleichungssystem. Hierbei sei noch einmal be-
 25 tont, daß die Gewinnung und Verarbeitung Überbestimmter
 Gleichungssysteme (durch die Anwendung der Ausgleichsrech-
 nung) zu besonders genauen Ergebnissen führt. Für ein nach
 Fig.5 ausgebildetes Gerät mit den obigen Randbedingungen
 (Gl.(24)) ist beispielsweise der Freiheitsgrad F (oder die
 30 Zahl der Überbestimmt vorliegenden Messungen):

$$\begin{aligned} F &= (m+1) n - (n+2) \\ &= n - 2 \end{aligned} \quad (20)$$

- Grundsätzlich sind alle bekannten und auch in der Zukunft
 zu erwartenden Laser bzw. Dioden für diese Anwendungen ge-
 35 eignet bzw. werden es sein; hierfür seien als Beispiele
 genannt:
 durchstimbare Bleisalzlaserdioden im Bereich von $3\mu\text{m}$ bis
 $30\mu\text{m}$

- 1 Wellenlänge mit Stimmbereichen von 20cm^{-1} bis 300cm^{-1} für
unterschiedliche Typen;
durchstimbare Co_2 Laser im Bereich $9\mu\text{m}$ bis $11\mu\text{m}$,
durchstimbare Kryptonlaser im Bereich $0,33\mu\text{m}$ bis $0,799\mu\text{m}$,
5 durchstimbare Farbstofflaser im Bereich von $0,19\mu\text{m}$ bis
 $5\mu\text{m}$.

(In allen Anwendungsfällen sollen selbstverständlich die
optischen Achsen von Empfang und Bestrahlung senkrecht auf
dem Objekt stehen.)

10

Mit der Erfindung können also bei unveränderten Größen von
Objekt und Umgebung Meßdaten für ein bestimmtes bzw. Über-
bestimmtes Gleichungssystem gewonnen werden. Ein besonde-
rer Vorteil der Vorrichtungen gemäß der Erfindung ist dar-
15 in zu sehen, daß mit ihnen ein sich ändernder spektraler
Emissionsgrad des Objektes auch bei konstanter Objekttem-
peratur bestimmt werden kann, oder aber insbesondere auch
bei sich ändernder Objekttemperatur eine eventuell vorlie-
gende Temperaturabhängigkeit des Emissionsgrades, d.h.
20 auch eine Änderung des Emissionsgrades, erfaßt wird. Ins-
besondere können durch die Verwendung von Dioden oder La-
sern mit geringem Aufwand tragbare Geräte ausgebildet wer-
den.

25

30

35

Anwaltsakte: DFO-1406

Deutsche Forschungs- und Versuchsan-
stalt für Luft- und Raumfahrt e.V.

Rechtssitz: D-5300 Bonn 1

Postanschrift: D-5000 Köln 90
Linder Höhe

1

P a t e n t a n s p r ü c h e

1. Verfahren zur berührungslosen, emissionsgradunabhängigen
5 Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes, bei wel-
chem Verfahren in n Wellenlängenbereichen (Spektralbändern)
im Sichtbaren und/oder Infraroten und bei m Temperaturen des
Objektes nacheinander Strahldichten oder -stärken erfaßt
werden, dadurch g e k e n n z e i c h n e t, daß
10 aus einer Reihe von jeweils mindestens $n = 4$ Strahldichten
oder -stärken aus den Messungen von mindestens $m = 3$ ver-
schiedenen Temperaturen des Objekts (O) ein Gleichungssystem
von $n \cdot m = 12$ Unbekannten und $n \cdot m = 12$ Meßwerten gebildet
wird;
15 durch das Gleichungssystem die Meßwerte mit Hilfe des
Planck'schen Strahlungsgesetzes jeweils als Summe der Strahl-
dichte (-stärke) eines Strahlers mit der Temperatur und dem
spektralen Emissionsgrad (ϵ_i) des Objektes und der Strahl-
dichte (-stärke) eines Strahlers (von Umgebungseinflüssen)
20 mit der Temperatur der Umgebung, die am Objekt mit einem
spektralen Reflexionsgrad des Objektes ($\rho_i = 1 - \epsilon_i$)
(eins minus spektralen Emissionsgrad) reflektiert
wird, bei den jeweils n Meßwellenlängen (λ_i) dargestellt
werden, wobei die Summe noch mit einem Produkt ($r_i \cdot T_i$) aus
25 der spektralen Empfindlichkeit (r_i) des Meßobjektes und

1 dem Transmissionsgrad (τ_i) der Atmosphäre multipliziert
wird, welches Produkt auch bei den jeweils n Meßwellen-
längen (λ_i mit $i = 4, \dots, n$;) ermittelt werden, und die
bei der Lösung des Gleichungssystems gefundenen m Objekttem-
5 peraturen als die wahren m Objekttemperaturen ermittelt
wird.

2. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch g e k e n n z e i c h -
n e t, daß der bei der Lösung des Gleichungssystems gefun-
10 dene, spektrale Emissionsgrad des Objektes (n Werte des spek-
tralen Emissionsgrades bei den n Wellenlängen eines Meßgerä-
tes) als der wahre spektrale Emissionsgrad des Objektes (0)
ermittelt wird.

15 3. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch g e k e n n z e i c h -
n e t, daß die bei der Lösung des Gleichungssystems gefunde-
ne(n) Umgebungstemperatur (Umgebungstemperaturen - bei ther-
misch inhomogener Umgebung) als die wahre(n) Umgebungstempe-
ratur (Umgebungstemperaturen bei thermisch inhomogener Umge-
20 bung) ermittelt wird (werden).

4. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch g e k e n n z e i c h -
n e t, daß die bei der Lösung des Gleichungssystems gefunde-
ne(n) Temperatur des Meßgeräts (Temperaturen der inneren
25 Oberfläche des Meßgeräts) als die wahre(n) Temperatur (Tem-
peraturen der inneren Oberflächen des Meßgeräts ermittelt
wird (werden)).

5. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch g e k e n n z e i c h -
30 n e t, daß das bei der Lösung gefundene Produkt ($r_i \cdot \tau_i$) aus
der spektralen Empfindlichkeit (r_i) des Meßgeräts und dem
spektralen Transmissionsgrad (τ_i) der Atmosphäre (n Werte
bei den n Wellenlängen des Meßgeräts) als das wahre Produkt
($r_i \cdot \tau_i$) aus der spektralen Empfindlichkeit (r_i) des Meßge-
räts und dem spektralen Transmissionsgrad (τ_i) der Atmo-
35 sphäre ermittelt wird.

1 6. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch g e k e n n z e i c h -
n e t, daß alle aus dem Gleichungssystem ermittelten Größen,
nämlich m Objekttemperaturen, die Umgebungstemperatur (Umge-
5 re Temperatur des Meßgeräts, n Werte des spektralen Emissions-
grades des Objektes und n Werte des Produktes $r_i \cdot \tau_i$ aus der
spektralen Empfindlichkeit r_i des Meßgerätes und dem spektra-
len Transmissionsgrad τ_i der Atmosphäre ausschließlich durch
Lösung des Gleichungssystems rechnerisch aus den Meßwerten
10 ermittelt werden.

7. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch g e k e n n z e i c h -
n e t, daß bei entsprechend großer Wahl von n Spektralberei-
chen und/oder m Objekttemperaturen die Anzahl n.m der
15 voneinander unabhängigen Meßwerte zunehmend größer ist als
die Zahl der unbekannten Größen, daß damit ein überbestimm-
tes Gleichungssystem gebildet wird, und dieses Gleichungssy-
stem mit Hilfe der Ausgleichsrechnung gelöst wird, und daß
dadurch Meßungenauigkeiten ausgeglichen werden, wodurch die
20 ermittelten Werte der unbekannten Größen genauer werden.

8. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch g e k e n n z e i c h -
n e t, daß andere als die bisher genannten, unbekannten, zu
bestimmenden Größen, beispielsweise mehrere Umgebungstempe-
25 raturen bei thermisch inhomogener Umgebung, die von der At-
mosphäre emittierte Strahlung, oder der spektrale Transmis-
sionsgrad des Objektes, falls dieses strahlungsdurchlässig
ist, oder mehrere Objekttemperaturen gleichzeitig oder
nacheinander bei thermisch inhomogenen Objekten oder das
30 Objekt und/oder die Umgebung betreffende Geometriefaktoren,
generell alle Faktoren, die die vom Objekt ausgehende Strah-
lung, ihren Weg zum Meßgerät und im Meßgerät bis zum endgül-
tigen Meßwert in irgendeiner Weise beeinflussen, in das Glei-
chungssystem eingeführt werden,
35 entsprechend der so gegebenen Anzahl von Unbekannten durch
entsprechende Wahl von n Spektralbereichen und m Objekt-
temperaturen ein System von entsprechend vielen n.m Meßwer-
ten erfaßt wird, und

- 1 das damit erstellte Gleichungssystem gelöst oder ausgleichend gelöst wird und dabei alle Unbekannten bestimmt oder ausgleichend bestimmt werden.
- 5 9. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch gekennzeichnet, daß das Objekt, dessen Temperatur bestimmt werden soll, aufgrund seiner Funktion und Beschaffenheit verschiedene Temperaturen annimmt, oder aber durch irgendeine Art von Heizung erzwungen verschiedene Temperaturen annimmt.
- 10 10. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch gekennzeichnet, daß das Verfahren in entsprechender Weise angewandt wird, wenn die Objekttemperatur unverändert ist, die Umgebungstemperatur von selbst oder erzwungen verschiedene Werte annimmt.
- 15 11. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch gekennzeichnet, daß das Verfahren in entsprechender Weise angewandt wird, wenn eine beliebige Anzahl von beliebigen Unbekannten eine Anzahl von k verschiedenen Werten annimmt und dabei gleichzeitig eine Anzahl l von Meßwerten gewonnen wird, mit der Bedingung, daß $l \geq k$ ist, und daß dabei alle Unbekannten bestimmt oder ausgleichend bestimmt werden.
- 20 12. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch gekennzeichnet, daß für wiederholte Messungen alle aus vorhergehenden Meßgängen ermittelten Größen, welche als unveränderlich anzusehen sind (wie beispielsweise das Produkt $r_i \cdot T_i$), als bekannte Größen in das Gleichungssystem aufgenommen werden, und daß dabei aus einer verringerten Anzahl von Meßwerten (beispielsweise einer Messung bei nur einer ($m = 1$) Objekttemperatur) die verbleibenden unbekannten Größen bestimmt oder ausgleichend bestimmt werden.
- 30 13. Verfahren nach Anspruch 1, dadurch gekennzeichnet, daß bei einer entsprechend großen Anzahl von m (verschiedenen Temperaturen des Objekts oder auch der

1 Umgebung, etc.) und von n Spektralbereichen (Wellenlängen-
bereichen) des Meßgerätes nur die Meßwerte selbst bekannt
sein müssen, und daß alle unbekannten Größen, auch die Spek-
tralbereiche (Wellenlängenbereiche) des Meßgeräts berechnet
5 oder ausgleichend berechnet werden.

14. Verfahren nach einem der Ansprüche 1 bis 13, dadurch
gekennzeichnet, daß zur Strahlungsmessung ein
Interferometerspektrometer (IFS) verwendet wird,
10 dabei die Anzahl n der spektralen Bereiche (Meßwerte) sehr
hoch wählbar ist,
die spektralen Meßwerte alle dieselbe spektrale Breite (in
 $[cm^{-1}]$, also Wellenzahlen) haben, und
daher die Rechnungen in Wellenzahlen $[cm^{-1}]$ oder Wellenlän-
15 gen $[μm]$ durchgeführt werden (d.h. eine Korrektur unter-
schiedlicher spektraler Breiten der Meßbereiche entfällt).

15. Verfahren zur berührungslosen, emissionsgradunabhängi-
gen Strahlungsmessung der Temperatur eines Objektes, bei
20 welchem Verfahren in n Wellenlängenbereichen (Spektral-
bändern) im Ultravioletten, Sichtbaren und/oder Infraroten
nacheinander Strahldichten oder -stärken erfaßt werden,
dadurch gekennzeichnet, daß die Strahlung
einer Anzahl von m ($m \geq 1$) Strahlungsquellen (Q_1 bis
25 Q_m) nacheinander über eine Optik (QST, T) auf das Objekt
(O) gelenkt wird, daß die davon jeweils am Objekt (O)
reflektierte Strahlung gemeinsam mit der vom Objekt (O)
emittierten Strahlung und der am Objekt (O) reflektierten
Umgebungsstrahlung in n Spektralbereichen ($n \geq 3$) erfaßt
30 wird, und daß damit ein Gleichungssystem von $n \cdot (m + 1)$
Meßwerten, wobei ein Satz von Meßwerten ohne zusätzliche
Bestrahlung gewonnen wird, gebildet wird, in welchem die
Meßwerte mit Hilfe des Planck'schen Strahlungsgesetzes als
35 Summe der Strahldichte -(stärke) eines Strahlers mit der

- 1 Temperatur und dem spektralen Emissionsgrad (ε_i) des Objektes (O), der Strahldichte (-stärke) eines Strahlers mit der Temperatur der Umgebung und der Strahldichte (-stärke) eines weiteren Strahlers mit der Temperatur (Intensität)
- 5 der jeweiligen zur Bestrahlung des Objektes (O) verwendeten Strahlungsquelle (Q1 bis Qm) dargestellt werden, wobei die beiden letzteren Strahldichten (-stärken) am Objekt (O) mit dem spektralen Reflexionsgrad ($\rho_i = 1 - \varepsilon_i$) reflektiert werden, und aus diesem Gleichungssystem die Temperatur des
- 10 Objektes (O), die Temperatur der Umgebung und die Temperatur der einen oder der Strahlungsquellen (Q1 bis Qm) sowie die Werte des spektralen Emissionsgrades des Objektes (O) als deren wahre Werte ermittelt werden.
- 15 16. Verfahren nach Anspruch 15, dadurch gekennzeichnet, daß bei entsprechend großer Wahl der Anzahl von Spektralbereichen und der Anzahl der zusätzlichen Strahlungsquellen (Q1 bis Qm) weitere Größen aus dem Gleichungssystem als die jeweils wahren Größen errechnet werden können, wie beispielsweise die die besondere Bestrahlungsgeometrie kennzeichnenden Größen oder die spektrale Empfindlichkeit (r_i) des Meßgeräts, oder auch das Produkt ($r_i \cdot \tau_i$) aus der spektralen Empfindlichkeit (r_i) des Meßgeräts und dem Transmissionsgrad (τ_i) der Atmosphäre
- 20 oder andere, so daß hierdurch eine selbstkalibrierende Messung ermöglicht ist.
17. Verfahren nach einem der Ansprüche 15 oder 16, dadurch gekennzeichnet, daß bei entsprechend großer
- 30 Wahl von n Spektralbereichen und/oder m Strahlungsquellen (Q1 bis Qm) die Anzahl n . m der voneinander unabhängigen Meßwerte zunehmend größer ist als die Zahl der unbekannten Größen, daß damit ein überbestimmtes Gleichungssystem gebildet wird, daß dieses Gleichungssystem mit Hilfe der
- 35 Ausgleichsrechnung gelöst wird, und daß dadurch Meßungenauigkeiten ausgeglichen werden, wodurch die ermittelten Werte der unbekannten Größen genauer werden.

- 1 18.Vorrichtung zur Durchführung des Verfahrens nach einem
der Ansprüche 15 bis 17, mit einem Teleskop, mit
einem Spektralmeßgerät, das über eine Taktlogik einen Ana-
log-Digital-Wandler speist, dem ein Mikrorechner mit Be-
5 fehlseingabe und -anzeige nachgeschaltet ist, dadurch
g e k e n n z e i c h n e t, daß im Spektralmeßgerät (IFS)
die m ($m \geq 1$) Strahlungsquellen (Q_1 bis Q_m) angeordnet
sind, und daß zwischen Teleskop (T) und Spektralmeßgerät
(IFS) ein Strahlteiler (QST) vorgesehen ist, über welchen
10 nacheinander jeweils die Strahlung einer der m Strahlungs-
quellen (Q_1 bis Q_m) über das Teleskop (T) auf das Objekt
(O) gelenkt wird.
- 19.Vorrichtung nach Anspruch 18, dadurch g e k e n n -
15 z e i c h n e t, daß zur Bestrahlung in allen Wellenlängen-
bereichen als Strahlungsquellen Laser, Laserdioden oder
lichtemittierende Dioden (LED's) (Q_1 bis Q_n) vorgesehen
sind, so daß, falls diese Strahler mit festen Wellenlän-
gen emittieren, eine Anzahl n (entsprechend den n Wellen-
20 längenbereichen der Messung) dieser Laser, Laserdioden
oder lichtemittierenden Dioden notwendig ist.
- 20.Vorrichtung nach Anspruch 18, dadurch g e k e n n -
z e i c h n e t, daß zur Bestrahlung in allen Wellenlän-
25 genbereichen als Strahlungsquelle(n) ein durchstimmbarer
Laser oder eine durchstimmbare Laserdiode oder weniger als
 n bezüglich ihrer Wellenlängen durchstimmbare Laser vorge-
sehen sind.
- 30 21.Vorrichtung nach den Ansprüchen 18 bis 20, dadurch g e -
k e n n z e i c h n e t, daß zum Erreichen einer homogenen
Beleuchtung des Objektes (O) jeweils ein jeder Strahlungs-
quelle (Laser, Laserdiode oder LED (Q_1 bis Q_n)) zugeordne-
ter Strahlaufweiter (DL1 bis DLn) vorgesehen ist, und daß
35 die Anzahl ($m > 1$) unterschiedlicher Intensitäten der Be-
strahlung durch die Verwendung von Strahlungsdämpfungsele-
menten (GF) ermöglicht ist, wobei die jeweilige Intensität

- 1 der zusätzlichen Bestrahlung beispielsweise über einen
Umlenkspiegel (USP) direkt vom Spektrometer (IFS) gemessen
wird und diese gemessenen Intensitäten in das Gleichungs-
system (als bekannt) eingeführt werden.

5

10

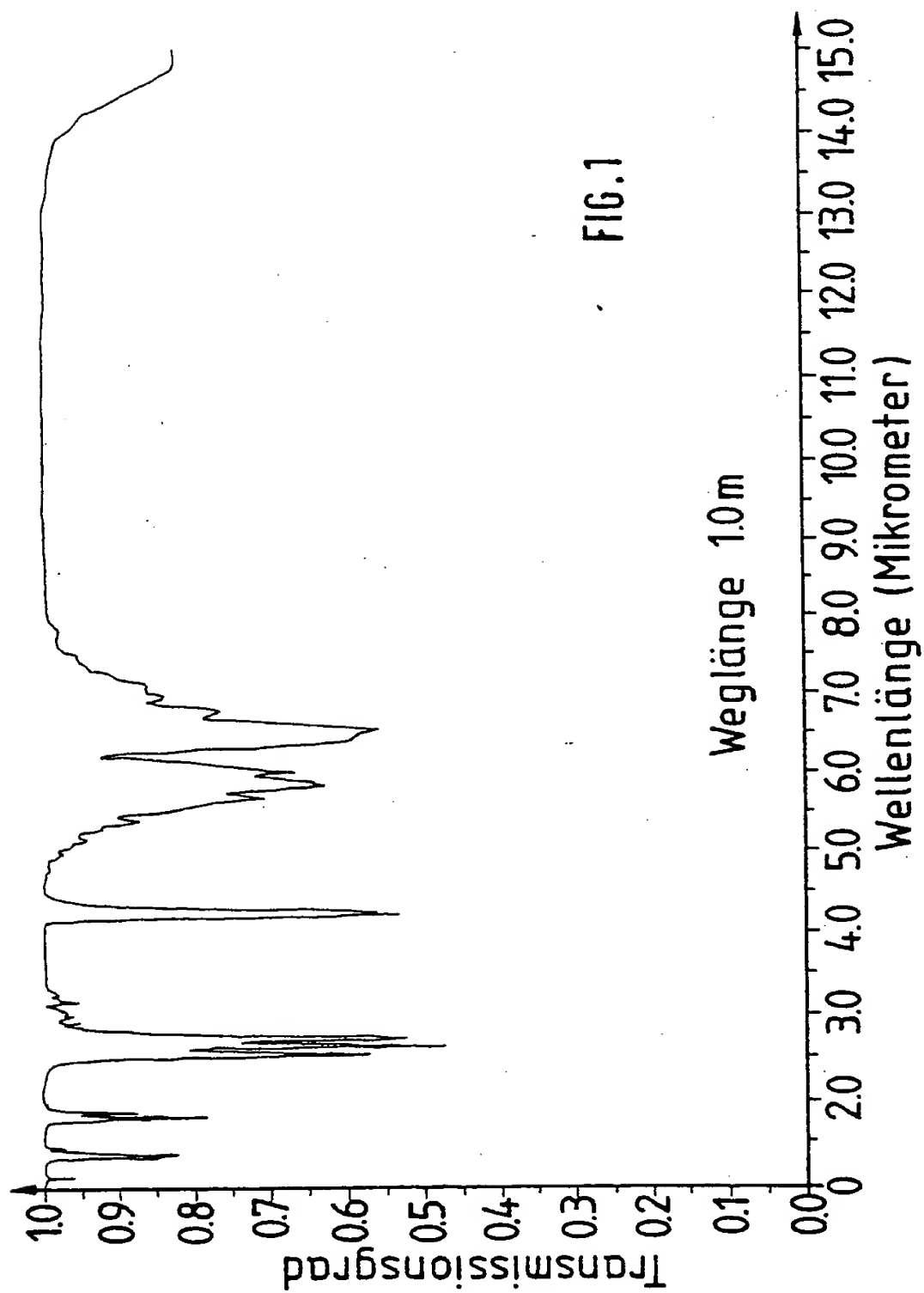
15

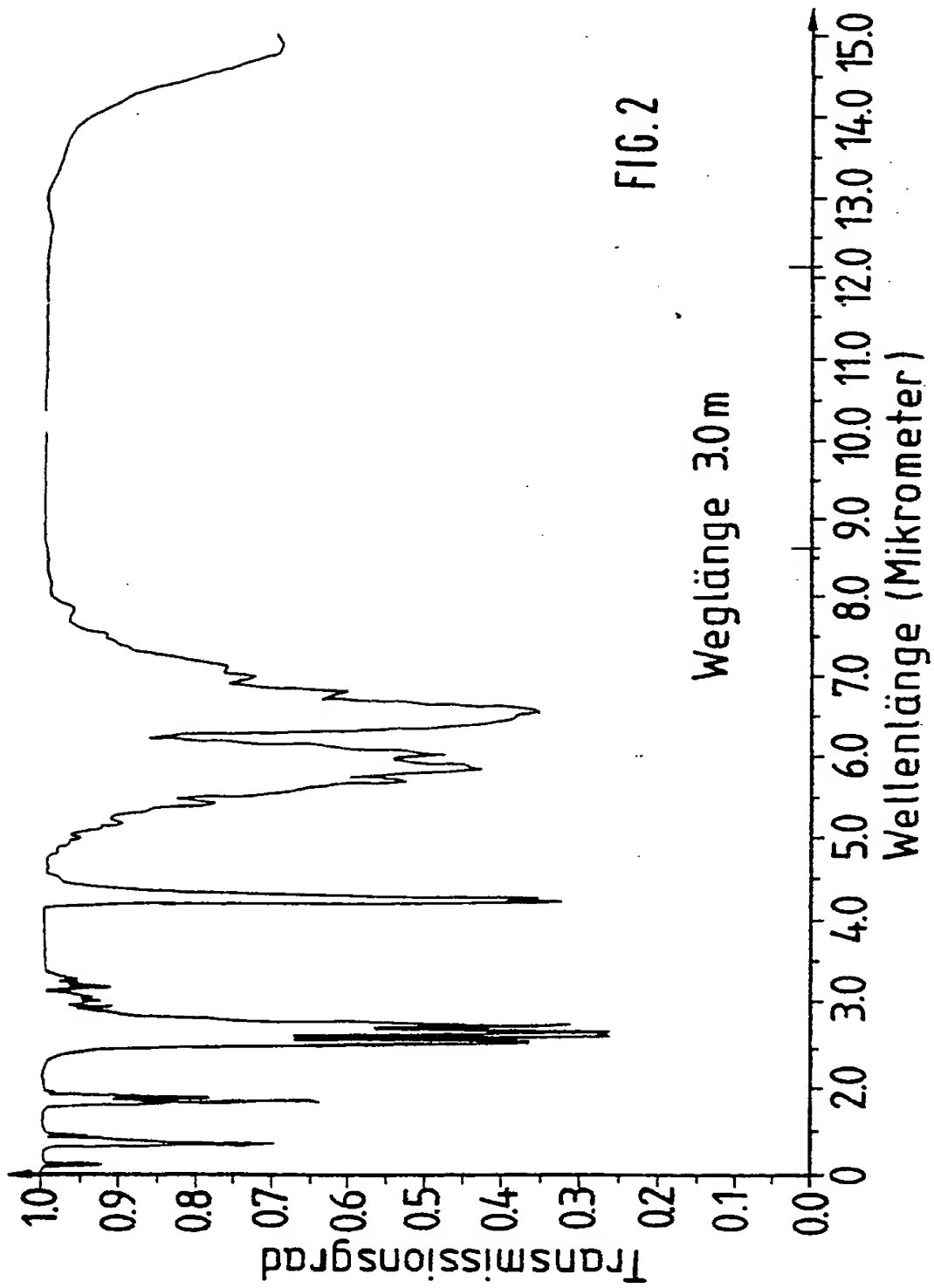
20

25

30

35





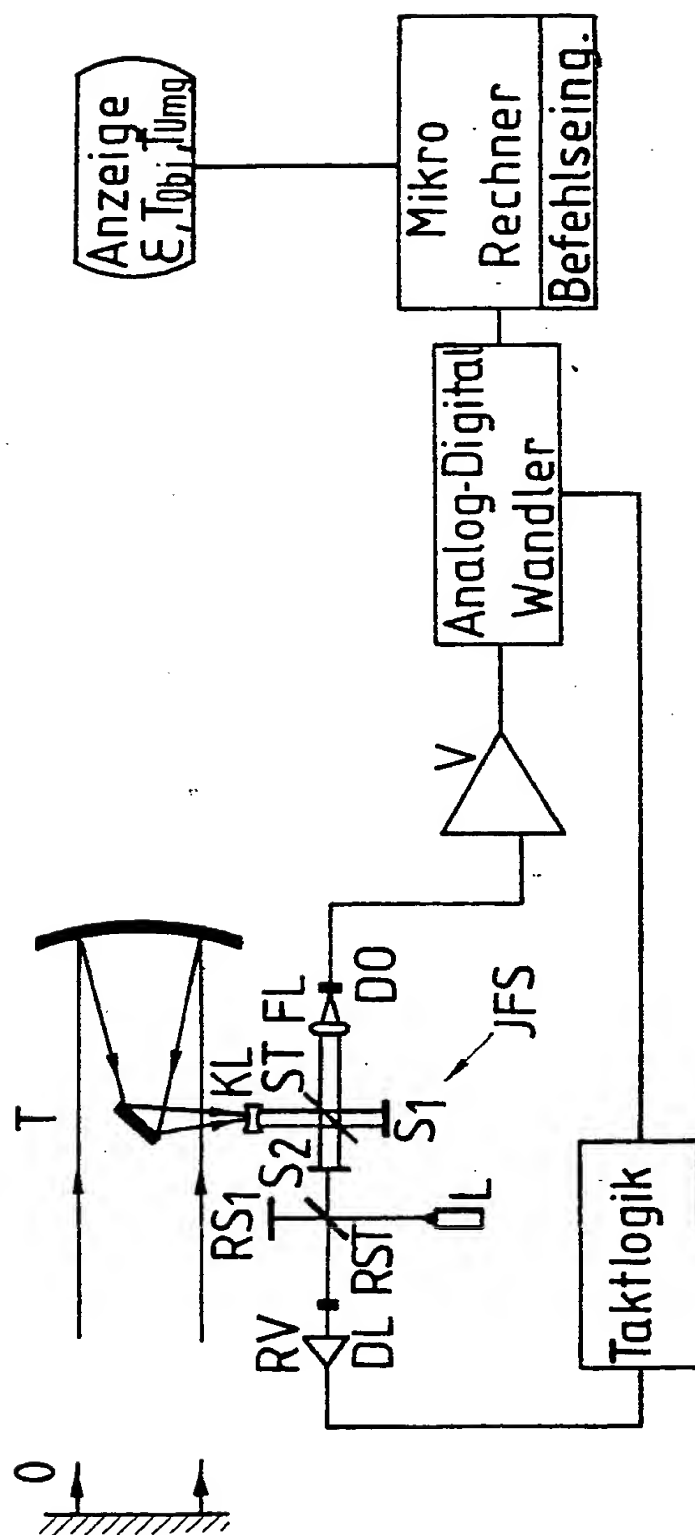


FIG. 3

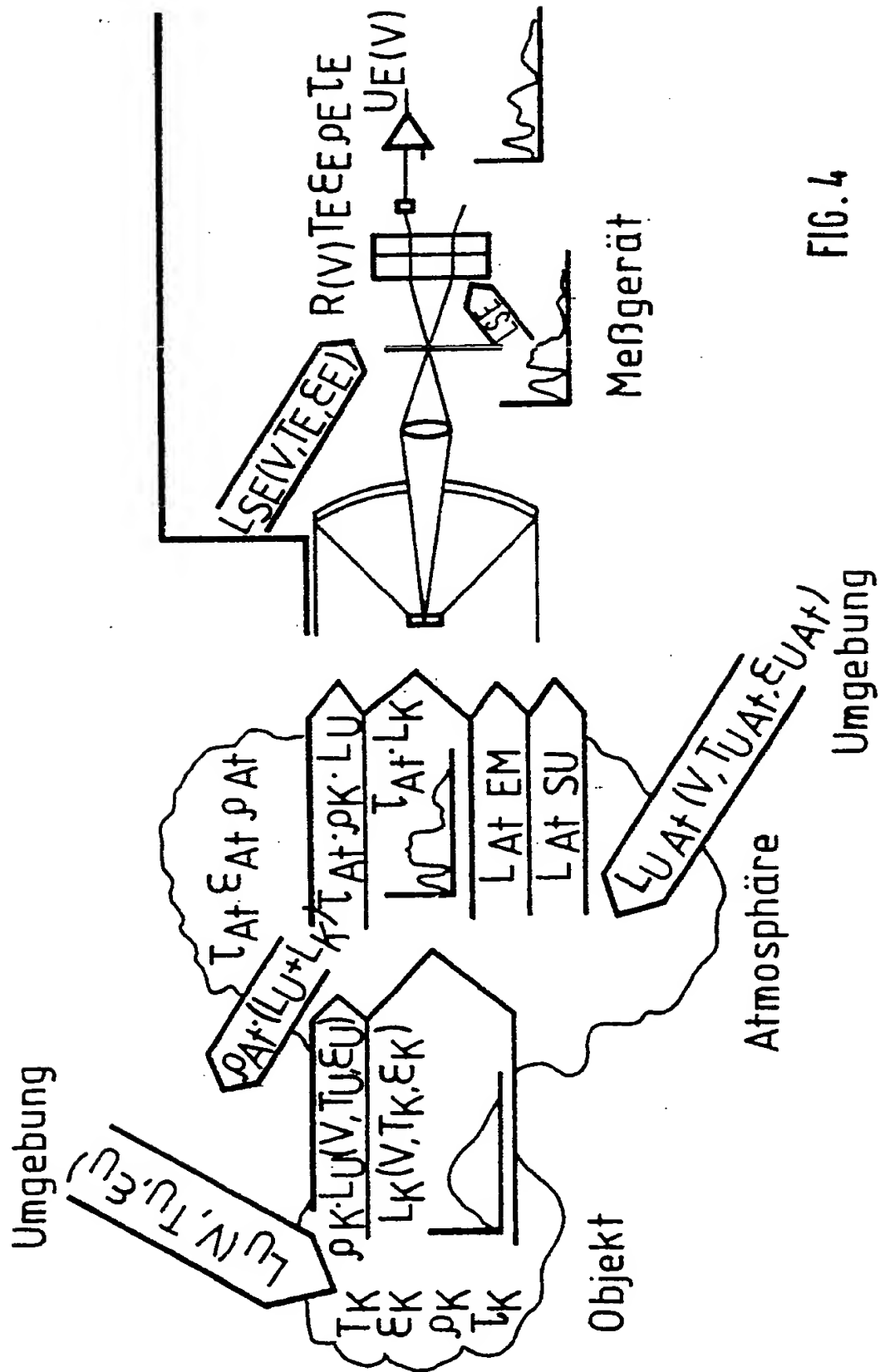


FIG. 4

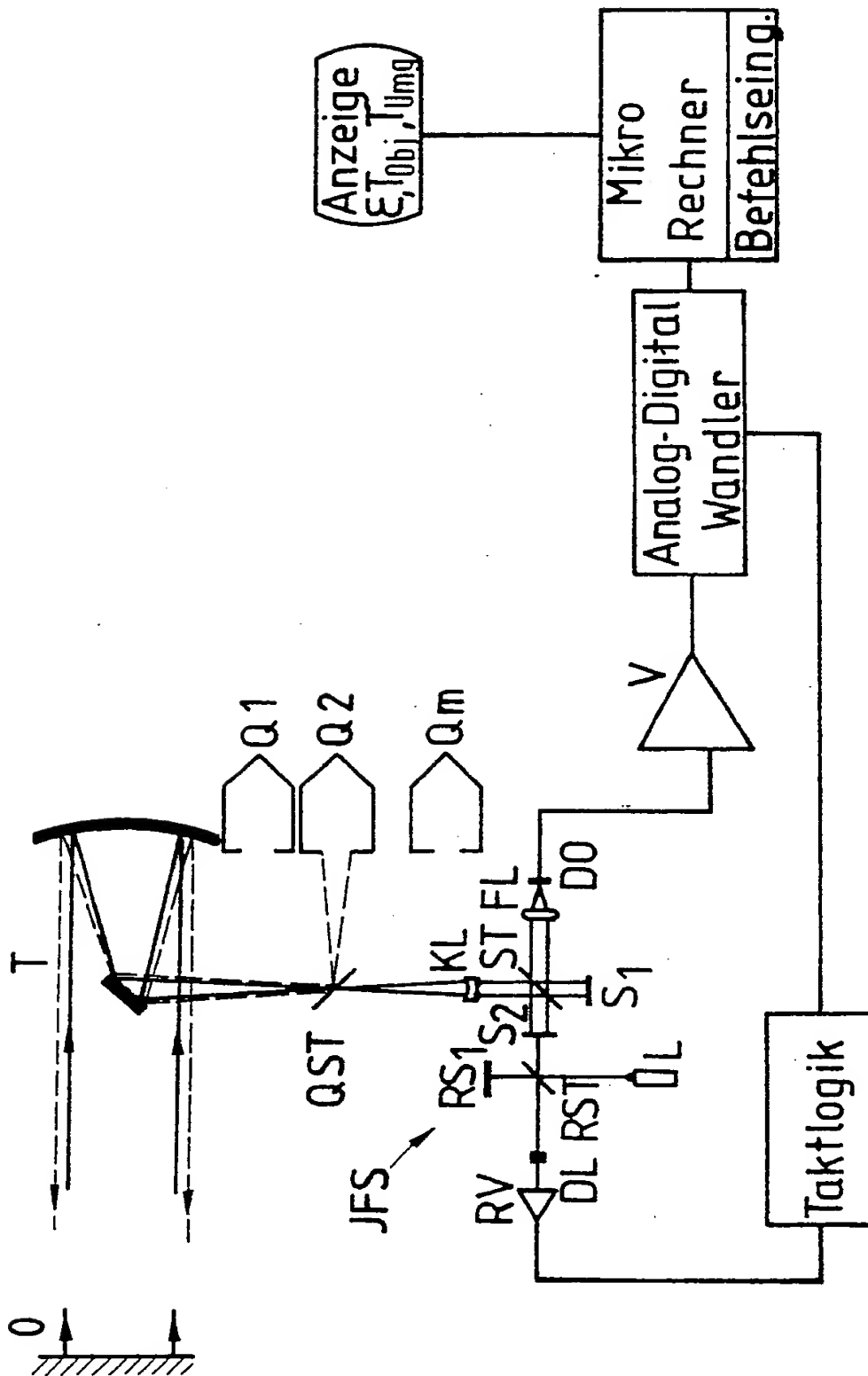


FIG.5

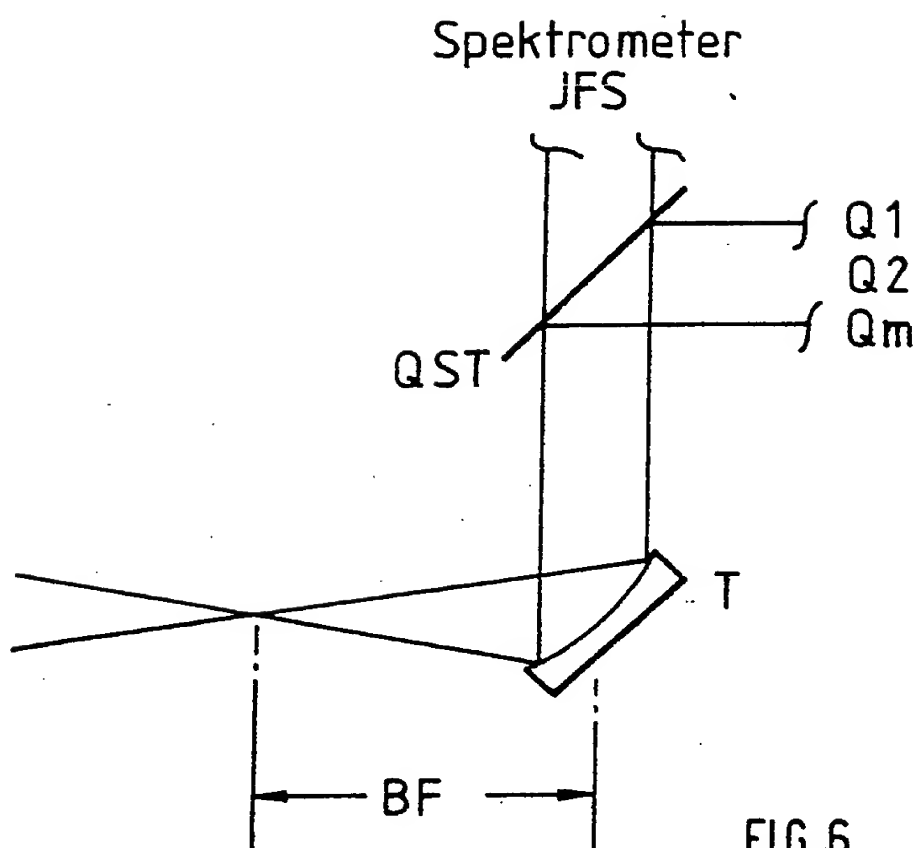


FIG.6

